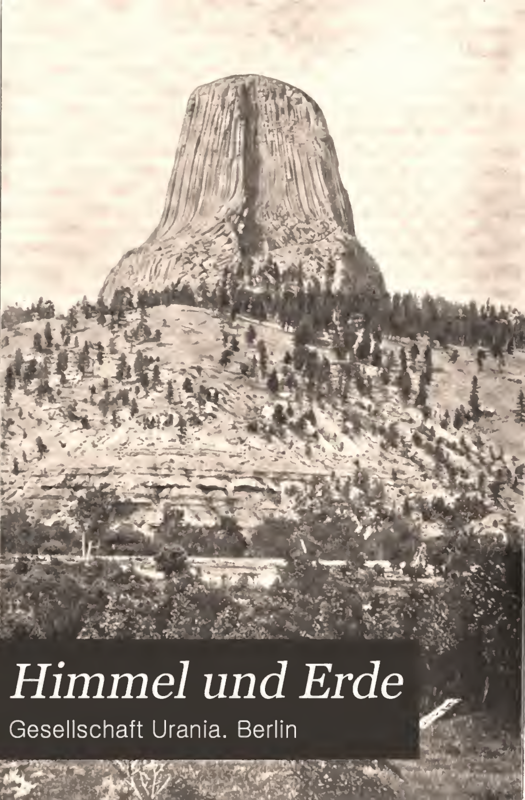


Himmel und Erde

Gesellschaft Urania. Berlin

Himmel und Erde.

Illustrierte naturwissenschaftliche Monatsschrift.

- 1462 -

Himmel und Erde.

Illustrierte naturwissenschaftliche Monatsschrift.

Herausgegeben

von der

GESELLSCHAFT URANIA ZU BERLIN.

Redakteur: **Dr. M. Wilhelm Meyer.**

VII. Jahrgang.

BERLIN.
Verlag von Hermann Paetel.
1895.

Verzeichnis der Mitarbeiter

am VII. Bande der illustrierten naturwissenschaftlichen Monatsschrift „Himmel und Erde".

Inhalt des siebenten Bandes.

Essais.

Seite

Mitteilungen.

Bibliographisches.

Den mit einem * versehenen Artikeln sind erläuternde Abbildungen beigegeben

Namen- und Sachregister

zum siebenten Bande.



Cañon des Colorado.
(Nach einer Photographie von W. H. Jackson in Denver.)

Himmel und Erde.
Gesellschaft Urania Berlin

Über Bergformen.

Von Prof. Dr. Albrecht Penck in Wien.

Unendliche Mannigfaltigkeit beherrscht die Gestaltung der Berge und Felsen. Kaum je kehren genau dieselben Formen auf der Erdoberfläche zweimal wieder, kein Berg gleicht genau seinem Nachbarn. Wohl gemahnt das Profil irgend eines Gipfels gelegentlich an das eines anderen; aber gewöhnlich braucht man nur den Standort zu wechseln, um ganz veränderte Umrisse gewahr zu werden. Die Sprache vermag die Fülle einzelner Berggestalten nicht entsprechend wiederzugeben; bald ist der Vorrat an Vergleichen mit geometrischen Körpern, wie mit Pyramiden und Kegeln, oder mit Gebilden der Baukunst, mit Türmen, Wänden und Mauern erschöpft, und man mufs sich dabei doch immer gestehen, dafs den Bergen gerade das fehlt, was geometrischen Körpern und Gebäuden eigen ist, nämlich die Regelmäfsigkeit der Anordnung und die Symmetrie des Aufbaues. Welch gewaltiger Unterschied in der Gestalt liegt doch zwischen der „kühnen Bergpyramide" eines Matterhorns und der eines Venedigers.

Wo die Sprache nicht ausreicht, tritt die Zeichnung in ihr Recht. Der jüngsten Zeit sind mehrfache Versuche zu danken, durch bildliche Wiedergabe die Gestaltenfülle eines einzigen Gebietes zu veranschaulichen. In erster Linie ist Simonys „Dachsteingebiet" zu nennen, in welchem der Nestor der Geographen deutscher Zunge durch Lichtbilder und Zeichnungen den Formenreichtum einer der Plateaulandschaften der nördlichen Kalkalpen wiedergiebt. Das „Alpine Portfolio" von Lorria ist eine beachtenswerte Sammlung von Bergbildern aus der Umgebung von Zermatt, dem Hauptquartiere al-

piner Bergsteiger. Auch Werke, welche weit davon entfernt sind, wissenschaftlichen Zielen dienen zu wollen, eröffnen bisweilen einen äufserst lehrreichen Einblick in den Formenschatz des Gebirges. Theodor Wundts Cimon della Pala und seine Ampezzaner Dolomite gehören auch in dieser Hinsicht zu den erfreulichen Erscheinungen der neueren alpinen Litteratur; denn sie geben die Berge wieder, so wie sie sind, nicht gesehen mit dem Auge eines Künstlers, der nur nach Effekten hascht, nicht in Holz geschnitten von der Hand eines Bergunkundigen, sondern nach der photographischen Aufnahme eines kühnen Bergsteigers in unmittelbarer Reproduktion.

Aber in jenen Bilderwerken wird man doch schwer zur Auffindung von Gesichtspunkten gelangen, die zu einem tieferen Verständniss der Bergformen führen. Hier mufs die Beobachtung in der Natur einsetzen. Man mufs die Kräfte, welche die Erdoberfläche umgestalten, in ihrer Wirksamkeit verfolgen, man mufs die Form des Berges mit seinem Schichtbau vergleichen — dann erst gewinnt man nicht blofs einen Einblick in die Entstehung der Erhebungen, sondern erlangt auch zugleich eine Art natürlicher Klassifikation derselben. Dieser naturgemäfse Weg der Betrachtung ist verhältnismäfsig spät betreten worden. Lange Zeit hielt man die Berge gleich der gesamten Erdoberfläche ausschliefslich für das Werk gewaltiger Katastrophen, durch welche die Regelmäfsigkeit des Aufbaus der Erdkruste gestört und einzelne Schollen derselben wild durcheinander gewürfelt worden seien. Mit solch einer allgemeinen Erklärung war die Forschung um so mehr gehemmt, als ihr eine Reihe der hervorragendsten Geologen beipflichtete. Erst vor wenigen Jahrzehnten erschlofs die genaue Untersuchung der Gebirge, dafs sich die einzelnen Berge nicht mit den Massen decken, welche durch die Krustenbewegung verschoben wurden, sondern dafs sie lediglich Teile von solchen sind. Bei weitem die meisten Berge stellen Überreste früher zusammenhängender Erhebungen dar; sie sind aus denselben herausgearbeitet.

Wie nicht selten, ist auch diese neue Erkenntnis, längst bevor sie sich Bahn brach, nicht blofs geahnt, sondern von weitblickenden Forschern in aller Klarheit ausgesprochen worden. Bevor die Hypothese von den katastrophenartigen Umwälzungen der Erdkruste in den ersten Jahrzehnten unseres Jahrhunderts, im wesentlichen durch Leopold von Buch und Elie de Beaumont, eingebürgert worden war, erfreute sich mehrfach schon die später von Charles Lyell verfochtene Lehre der Zustimmung, dafs allmählich und langsam wirkende Vorgänge, die später als Massentransporte bezeichnet wurden, die

Erdoberfläche ausgestaltet haben. Dieser Gesichtspunkt bildet einen Teil des von Hutton in seiner „Theorie der Erde" aufgestellten Systems. Aber die schwerfällige Schreibweise des grofsen schottischen Geologen hinderte vielfach das Verständnis seines Werkes. Klar und lichtvoll, eindringlich und fesselnd hat erst John Playfair die Lehre seines Landsmannes dargestellt; aber auch seine „Illustrationen der Huttonschen Theorie", welche 1802 in Edinburgh erschienen, gelangten nicht zur allseitigen Anerkennung. Die Kontinentalsperre verschlofs dem Werke den Weg zum festländischen Europa, und es ward den dortigen Geologen nur durch eine französische Übersetzung bekannt, welche die unnachahmliche Ausdrucksweise des Originals nicht wiederzugeben vermochte. Um so weitere Verbreitung fanden aber die gegnerischen Schriften, namentlich die des älteren J. A. De Luc. Als dann später die von Playfair vertretenen Anschauungen durch Charles Lyell in dessen Prinzipien der Geologie zur allgemeinen Geltung gebracht worden waren, liefs dieser nicht klar genug durchblicken, wie sehr seine Grundsätze mit den von Playfair verfochtenen übereinstimmten. So ist denn Playfairs Werk wie manch anderes klassisches noch immer nicht nach Gebühr gewürdigt, und da es in deutschen Bibliotheken fast nirgends zu finden ist, so möge gestattet sein, das, was der Illustrator der Huttonschen Theorie schon 1802 über den Ursprung der Berge (§ 113 der Illustrationen) schrieb, hier zu wiederholen:

„Also sind wir mit Dr. Hutton geneigt, die grofsen Gebirgsketten, welche die Erdoberfläche durchsetzen, für herausgeschnitten zu erachten aus weit gröfseren und höheren Massen, als jetzt vorliegen. Ihre gegenwärtige Erscheinung gewährt keinen Anhaltspunkt, um die ursprüngliche Gröfse dieser Massen, oder die Höhe, bis zu welcher sie erhoben sein mochten, zu berechnen. Zur besten Vorstellung gelangen wir dort, wo eine Berggruppe, wie die des Monte Rosa in den Alpen, horizontal gelagert ist, und wo daher die ungestörte Schichtstellung uns ermöglicht, die gesamten Unebenheiten der Oberfläche auf Wirkungen der Zerstörung zurückzuführen. Diese Berge können, so wie sie jetzt dastehen, nicht unpassend mit Erdpfeilern verglichen werden, welche die Arbeiter hinter sich lassen, um die Gesamtmasse der bewegten Erde zu messen. Da nun diese Pfeiler — wenn man die Berge als solche betrachtet — im vorliegenden Falle von geringerer Höhe sind, als sie ursprünglich waren, so liefern sie nur einen Grenzwert, welchen die gesuchte Menge notwendigerweise übertrifft."

Dem Vergleich der Berge mit Mefspfeilern begegnet man bemerkenswerterweise auch in einem anderen gleichzeitigen Werke, das dem Playfairschen an Klarheit der Darstellung und Folgerichtigkeit der Entwicklung kaum nachsteht, und das gleichfalls lange Zeit zu den verschollenen Büchern gehörte. Es ist dies der „Essai sur la théorie des volcans de l'Auvergne" des Grafen Montlosier, welcher, wie schon früher sein Landsmann Giraud Soulavie, die grofse Bedeutung der Thalbildung durch rinnendes Wasser erkannte und die Berge als Témoins, Mefspfeiler oder Zeugen früherer Erhebungen hinstellte. Dieser Name ist für bestimmte Bergformen in der Sahara in Gebrauch geblieben.

Nicht blofs das Verhältnis zwischen Struktur und Oberfläche lehrt, dafs die Berge gröfstenteils ausgearbeitete oder Skulpturformen sind; auch der Verfolg der an der Erdoberfläche wirkenden Kräfte vergewissert uns davon. In den letzten Jahren hat man mehrfach Verschiebungen der Erdkruste durch Erdbeben wahrgenommen, also Vorgänge, welche, entsprechend älteren Anschauungen, Berge oder Gebirge bilden sollten. So wurde gelegentlich des Erdbebens vom 23. Januar 1855 ein 145 km langer Streifen Landes auf der Nordinsel Neuseelands gehoben; es entstand ein ebenso langer, höchstens 2,7 m hoher Abbruch, also kein ringsum abfallender Berg. Gleiches geschah auf der Südinsel Neuseelands am 1. September 1888. Das grofse Erdbeben von Japan am 22. Oktober 1891 war ebenfalls von der Erbebung eines Steilrandes, nirgends aber von der Bildung eines Berges begleitet, wie den Lesern von Himmel und Erde (Jahrg. VI, S. 153 ff.) durch die lichtvolle Darstellung von R. Beck bekannt geworden ist. Erst kürzlich hat sich beim Erdbeben von Euböa Ende April 1894 wieder ein 55 km langer Abbruch von 1 m Höhe gebildet. Bei ruckweisen Erhebungen des Landes werden stets gröfsere zusammenhängende Schollen bewegt. Dies gilt auch von den allmählichen Verbiegungen der Erdkruste, wie eine solche heute in Schweden erfolgt. So ausgedehnt ist hier die Hebung des Landes, dafs man lange Zeit von einem Rückzuge des Meeres sprach. Diese Ansicht ist kürzlich von Eduard Suefs in seinem „Antlitz der Erde" aufs neue verfochten worden. Seine Argumente wurden jedoch von Brückner und Sieger auf dem neunten Deutschen Geographentage in Wien widerlegt; E. Brückner hat über seine Ergebnisse in „Himmel und Erde" (VI. S. 11) vor Jahresfrist berichtet. Der Nachweis einer allmählichen, grofse Länder betreffenden Hebung mufs hier als völlig gelungen angesehen werden; allein Berge entstehen durch dieselbe hier

ebenso wenig, wie bei Erdbeben: nirgends hat sich bisher unter den Augen des Menschen ein Berg oder ein Gebirge durch Krustenbewegungen erhoben.[1])

Unzweifelhaft dagegen werden Berge durch vulkanische Kräfte gebildet, wenn auch nicht in der Weise, dafs, wie man lange anzunehmen geneigt war, die Lava in die Erdkruste eindrang und diese buckelförmig aufwölhte. Ist zwar heute nach der Untersuchung der Henry Mountains auf dem Koloradoplateau durch Groove Karl Gilhert nicht daran zu zweifeln, dafs solche Vorgänge wirklich eingetreten sind, so ist doch höchst unwahrscheinlich, dafs dabei jähe Erhebungen der Erdoberfläche, die man als Berge bezeichnen würde, entstanden. Vielmehr dürfte sich die Injektion einer kuchenförmigen Lavamasse in die Kruste, nämlich die Bildung eines Lakkolithen, oberflächlich nur durch Aufwölhung einer flachen Bodenschwelle geltend machen. Die Berge, welche unmittelbar der vulkanischen Thätigkeit ihr Dasein danken, sind durch dieselhe aufgeschüttet worden, indem sich die aus der Tiefe geförderten Materialien rings um den Eruptionsschlund anhäuften.

Sind die letzteren lose, hestehen sie aus Aschen, Sanden und Schlacken, so gleicht der Vulkanherg einer Aufschüttung von Sand, welche unter einem Winkel von höchstens 30° von der Spitze aus ahfällt, dann sich mehr und mehr verflacht, sodafs die Kontur eines derartigen Vulkanes eine sanft abwärts geschwungene Kurve darstellt, die in solcher Regelmäfsigkeit verläuft, dafs man sie mit einer bestimmten mathematischen, nämlich einer logarithmischen, verglich. Man kennt sie von den zahlreichen Darstellungen der japanischen Kunst, welche immer wieder die Umrisse des Fujiyama darzustellen lieht. Die von Güssfeld in seiner „Reise in den Andes" veröffentlichte Ansicht des 5416 m hohen Maipo in Südamerika gewährt einen klaren Einhlick in die Gestaltverhältnisse eines aus losen Materialien aufgeschütteten Vulkans. Da dieselben in der Regel leicht zu Tuffen verbacken, so spricht man meist von einem Tuffvulkan. Liefern Vulkane vornehmlich Laven, so hilden dieselben rings um den Eruptionsschlot flach abfallende Ströme und Decken, sodafs eine flach gewölbte Kuppel mit durchaus aufwärts gekrümmten Konturen entsteht, wofür die Insel Hawaii ein treffliches Beispiel ist. Höchst selten endlich sind ringsum steil ahfallende Quellkuppen von Lava.

Grofse Vulkane machen einen äufserst imposanten Eindruck. Wie stattlich erhebt sich schon der Vesuv üher Neapel, und doch ist

[1]) Über dieselben vergl. den Aufsatz von P. Schwahn: Über die gebirgsbildenden Kräfte. Himmel und Erde, V. S. 115 ff.

er nur ein Zwerg unter den grofsen Vulkankegeln. Welchen grofsartigen Anblick gewährt der Ätna über Taormina; wie gewaltig entsteigt der Pico de Teyde den Fluten. In allen diesen und den meisten anderen Fällen wirken die Vulkane durch ihre Massen und nicht durch die Kühnheit ihrer Formen oder die Steilheit ihrer Abfälle. Man wird sich dessen häufig nicht inne, und um Vulkanberge in ihrer manchmal überwältigenden Wirkung bildlich wiederzugeben, übertreibt der Stift leicht die Steilheit der Vulkankonturen, wie denn überhaupt namentlich Maler gern geneigt sind, Erhebungen, welche durch ihre Höhe und Breite zugleich das Auge des Beschauers fesseln, übermäfsig steil zu zeichnen. Wie oft wird doch der Vesuv mit Böschungen von 45° wiedergegeben, während sein mittlerer Abfall nach Messungen nur 14° beträgt. Selbst ein Humboldt hat die Vulkane mit übermäfsiger Steilheit dargestellt; seine „Umrisse von Vulkanen“ haben durch die Ansichten des Cotopaxi wesentlich dazu beigetragen, dafs man die Vulkane als förmliche Schornsteine auffafste. Die von Reifs und Stübel veröffentlichten „Skizzen aus Ecuador“ haben seither eines besseren belehrt. Plump sitzt der Chimborazo (6254 m) auf dem fast 4000 m tiefer liegenden Hochlande von Quito auf, weit eher einer niedrigen Glocke gleichend, denn einer Bergpyramide. Gleiches gilt von allen seinen Nachbarn, gilt von den mexikanischen Vulkanen, wie unsere Abbildung des 5340 m hohen Popocatepetl zeigt, sowie auch vom Hauptgipfel des Kilimandscharo, dem 6010 m hohen Kibo. Hans Meyer hat von demselben in seinen ostafrikanischen Gletscherfahrten (Tafel 10 und 14) vortreffliche naturgetreue Ansichten gegeben.

Höchst eigenartig ist der grofse landschaftliche Gegensatz zwischen dem Kibo und seinem Nachbarn dem Mawensi. Steigt jener in ruhigen Formen auf, so ist dieser zerrissen von zahlreichen Schluchten, zerschnitten in Zacken und Zinnen, ähnlich einem Alpengipfel. Auch von diesem Gipfel ist Hans Meyer ein treffliches Bild zu danken (Tafel 12 der Gletscherfahrten), während ein anderes den Berg nach dem Aquarell eines vorzüglichen Künstlers wiedergiebt, sichtlich überhöht wie so viele Berganslchten. Die Verschiedenheit zwischen Kibo und Mawensi erklärt sich leicht. Sie verhalten sich wie zwei Generationen zu einander. Jugendfrisch erhebt sich der Kibo, gealtert der Mawensi; jener dankt seine Gestalt ausschliefslich der vulkanischen Aufschüttung, dieser seine Zerrissenheit den Gewässern, die an ihm nagten. Wie ein Marmorblock und ein aus einem solchen gefertigtes Bildwerk liegen beide Berge neben einander, die verschiedene Wirkungsart der beiden Gruppen von Kräften veranschaulichend, welche

die Erdoberfläche ausgestalten. Bezeichnet man die auf Veränderungen in der Tiefe beruhenden Krustenbewegungen und vulkanischen Erscheinungen als endogene Vorgänge, die an der Erdoberfläche wirkenden Kräfte hingegen als exogene, so mufs der Kibo als Werk endogener, der Mawensi als das endogener und exogener Ursachen bezeichnet werden. Jene bauten den Block, diese arbeiteten die Skulptur an ihm heraus.

Schon Playfair hat sich über die Verschiedenartigkeit in der Entfaltung der endogenen und exogenen Ursachen deutlich geäufsert. Das Bild vom Blocke und der Skulptur aber rührt vom Obersten



Der Popokatepetl.
(Vom Sacramonte aus gesehen.)

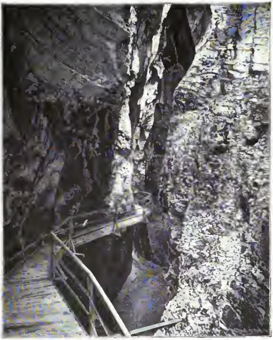
George Greenwood her. In seinem Werke „Regen und Flüsse" (London 1857) eiferte er gegen die damals fast allgemein herrschende Anschauung, dafs die Erdoberfläche namentlich von vulkanischen und plutonischen Kräften ausgestaltet worden sei, und brachte mit überzeugenden Gründen in einer oft witzigen Darstellung die Bedeutung der exogenen Kräfte wieder zur Geltung. Er schreibt in der Einleitung zum zwölften Kapitel des genannten Buches: „Das Feuer erhebt zuerst den Kontinent und bildet ihn deshalb. Der Regen formt hernach seine Oberfläche um. Die unterirdische Hitze ist der Steinbrucharbeiter, welcher den Block aushebt. Der Regen ist der Künstler, der dessen Oberfläche gestaltet.... Gestaltete Bailey seine herrliche Eva, oder thaten dies die Steinbrucharbeiter in Carrara? Das Bilden

oder Umbilden der Landoberfläche iet das, was für den Regen beansprucht wird." Greenwoode Bild liegt der heutigon Namengebung zu grunde. Die von den endogenen Ursachen aufgebauten Formen werden ale „aufgebaute" oder auch als „tektonische" bezeichnet, die von exogenen Kräften herauegemeifselten gelten ale „auegearbeitete" oder werden, dem Vorgange von G. K. Gilbert folgend, Skulpturformen genannt.

Colonel Greenwoode Buch aber kämpfte nioht blofe gegen das übermäfeige Herbeiziehen endogener Ursachen zur Erklärung der Erdoberfläche, eondern lehrte auch zugleich die wichtigsten der exogenen Ursachen kennen. Man ist auch über diesen Punkt lange Zeit im unklaren geblieben. Überechätzten kontinentale Forscher den Einflufs der Krustenbewegung und die vulkanischen Ursachen hinsichtlich der Auegeetaltung dee Landee, so räumten britische Gelehrte unter den exogenen Vorgängen den Meeresetrömungen eine viel zu grofse Bedeutung ein. Charlee Lyell und Charlee Darwin, deren Thätigkeit unvergänglioh mit dem ernouten Hinweis auf eine allmähliob, nicht katastrophenartig erfolgende Entwicklung des Erdballes verknüpft iet, glaubten die Landoberfläche mit allen ihren einzelnen ausgearbeiteten Formen auf Auewasohungen eeitens des Meeree zurückführen zu können. So leiteten eie kaum mindor ale die Vulkanisten Leopold von Buoh und Elio de Beaumont durch lange Zeit das Studium über die Entstehung der Berge in unrichtige Bahnen.

Lyell wurde deewegen auf das heftigste von Greenwood angegriffen, welcher sein Buch über Regen und Flüeee mit folgenden Worten einleitete: „Lyell schreibt von Werner: Nachdem gesunde Anschauungen sich also seit zwanzig Jahren (Fünfzig Jahrhunderten) in Europa (der Welt) eingebürgert hatten . . ., bewirkte Werner (Lyell), durch eein blofses Diktum einen Rückschritt und sohob nioht blofs die wahre Theorie boi Seite, sondern ersotzte eie duroh die unwieseneohaftlichete, die man sich denken kann." In dieeer Art und Weise, mit einer Schärfe der Polemik, welche gegenüber dem grofsen Geologen nicht gerechtfertigt war, geht ee durch das ganze Werk, und diee mag deesen allgemeiner Würdigung hinderlich geworden sein. Aber Greenwoods Argumente waren schlagend, seine Beweisführung überzeugend. Das, was Ende des vorigen Jahrhunderts ziemlioh allgemein angenommen war, brachte er wieder zur Geltung, nämlich, dafs es vornehmlich die Flüese eind, welohe aus der Landoberfläche die Berge heraueechneiden. Von ihrer Wirksamkeit kann man eich nirgende beseer überzeugen, als in den

Klammen der Alpen. Oft nur 1—2 m breit, sind sie häufig 30—40 m tief eingefurcht; an ihren Wandungen sieht man die Kessel, welche das wirbelnde Wasser ausdrechselte. Die Schlucht, welche die Aare oberhalb Meiringen durchbricht, und in welcher der weiter aufwärts 10—20 m breite Flufs stellenweise auf 1 m zusammengeprefst wird, ist ein prächtiges Beispiel für einen solchen Einschnitt des Wassers.



Aareschlucht. (Grofse Enge.)

Ihr gewundener Verlauf, ihre überhängenden, ausgewaschenen, obenstehend abgebildeten Wandungen lassen keinen Zweifel darüber, dafs ein solcher und nicht etwa eine klaffende Spalte der Erde vorliegt. Wie rasch unter Umständen die Bildung solcher Flufseinschnitte von statten geht, hat Eduard Brückner in seinem Aufsatze über die Geschwindigkeit der Gebirgsbildung uud der Gebirgsabtragung gezeigt (Himmel und Erde VI. S. 1). Die Kander im Berner Oberlande, welche 1714 gerade gelegt, d. h. direkt in den Thuner See geleitet

wurde, hat ihr Bett binnen 180 Jahren auf einer 10 km langen Strecke bis zu 90 m vertieft. So schnell arbeiten die Flüsse, dafs man die Austiefung und Erweiterung ihres neuen Laufes der Aare selbst überlassen konnte, nachdem man ihr den Weg in den Bieler See gebahnt hatte.

Ist einmal durch die Flüsse ein steilrandiger Einschnitt entstanden, so verwandelt er sich alsbald in ein echtes Thal. Dazu tragen in erster Linie die Massenbewegungen bei, die sich an den Wandungen je nach der Beschaffenheit des zerschnittenen Gesteines verschiedenartig entfalten. Sehr feste, kompakte Felsen bröckeln allmählich und langsam ab; an ihnen bestehen, wie in den Klammen der Alpen, die rundlichen Abwaschformen noch lange fort, bis sie durch die eckigen Abbröckelungsformen ersetzt werden. Lose Materialien geraten ins Rutschen, sodafs die Erweiterung rasch, wie in der Kandersohlucht, geschieht; letztere zeigt gegenüber den Klammen, an denen das Wasser seit Jahrtausenden arbeitet, eine so stattliche Breite (vergl. die Abbildungen in Brückners Aufsatz), weil sie in lockeren Moränenschutt eingeschnitten ist. Wird endlich die Wand eines Einschnittes sehr hoch, so bricht sie ein; es erfolgt ein Bergsturz.

Mehr noch aber als alle diese Massenbewegungen hilft das abrieselnde Regenwasser, die steilen Einschnitte der Flüsse abböschen. Es setzt alle die feinerdigen, bei der Verwitterung entstandenen Bestandteile in Bewegung und spült sie zum Flusse hinab; hat es den Felsen blofsgelegt, so wird dieser von neuem von der Verwitterung gelockert. „Kein Tropfen Regen rinnt einen Zoll weit auf der Erdoberfläche“, so schreibt Greenwood im achten Kapitel seines mehrfach genannten Werkes, „ohne, so weit als er auf seinem Wege zum Meere wandert, einige Bodenteilchen zu bewegen, und diese kehren nicht zurück. Rückfahrkarten werden nicht ausgegeben. Die Teilchen werden nur gelegentlich warten, und mit dem nächsten Regen (the nex-t-rain!)[2]) weiter gehen.... Der Erdboden ist in fortwährender Bildung auf der ganzen Erdoberfläche begriffen, und von der gesamten Erdoberfläche ist er in fortwährender Bewegung zum Seeboden, dank dem Abwaschen durch den Regen.“ So entfaltet sich, wie Greenwood weiter darlegte, die Denudation durch das abrinnende Regenwasser flächenhaft, und diese Wirksamkeit beschränkt sich nicht blofs auf die Wandungen eines Flufseinschnittes, sondern erstreckt sich über die ganze Fläche zwischen Flufs und Wasserscheide. Allenthalben

[2]) Man beachte das Wortspiel: next rain (nächste Regen) bzw. next train (nächste Zug).

sind hier gleichsam trockene Flufsbetten vorhanden; jeder Punkt erfährt hier eine Abtragung, die im Laufe der Zeiten zu einer sehr stattlichen Gröfse anwachsen kann. Das wufsten schon die Gelehrten des vorigen Jahrhunderts, und namentlich Guettard hat dem Vorgang grofse Beachtung geschenkt. Aber dann kamen die Zweifel: man hielt das abrinnende Regenwasser für zu unbedeutend, um grofse Wirkungen zu entfalten, vergafs aber dabei, dafs es sich um recht beträchtliche arbeitende Massen handelt. Man hat sich z. B. nie vor Augen gehalten, dafs im letzten Jahrtausend von jedem Flecklein des Deutschen Reiches eine mindestens 250 m hohe Wassersäule abgelaufen ist. Es ist undenkbar, dafs dies wirkungslos geschehen sei. Wenn auch sicherlich jene gesamte Wassermasse, wenn sie mit einem Male abgelaufen wäre, viel mehr geleistet hätte, als die abrieselnden Wässer von etwa 100 000 einzelnen Regengüssen, vor deren Wirkung der Boden vielfach durch seine Pflanzendecke geschützt war, so ist doch zu beachten, dafs zwischen den einzelnen Regengüssen sich die Verwitterung zu entfalten vermochte. Es wechselten im letzten Jahrtausend rund 100 000 mal auf deutschem Boden die Wirkungen der Verwitterung und jene der Abspülung; was erstere lockerte, ergriff alsbald letztere: es wurde der losgelöste Staub immer wieder abgewaschen. Brückner hat in seinem erwähnten Aufsatze gezeigt, wie viel Schlamm jährlich zum Meere wandert.

Mit Recht schrieb daher Greenwood aufs neue dem Regenwasser einen grofsen Anteil an der Ausgestaltung des Landes, und zwar im Vereine mit den Flüssen die Bildung der Berge zu. Zerschneiden die Flüsse allein schon die massigen aufgebauten Formen in einzelne Stücke, die man als Berge bezeichnet, so nagt an der gesamten benetzten Landoberfläche das abspülende Regenwasser, mehr oder weniger, je nach dem Widerstande, den es trifft, sodafs schliefslich die festen Gesteine Aufragungen, die leicht zerstörbaren tiefer gelegene Flächen bilden. Wie dies erfolgt, lassen die oft abgebildeten Erdpyramiden Südtirols deutlich erkennen. Die dortigen Moränen werden von den heftigen Herbstregen kräftig abgewaschen. Der feine Schlamm wird entfernt, die Blöcke bleiben liegen; letztere schützen ihre Unterlage vor weiteren Angriffen des Regens, und diese selbst wird wie ein Pfeiler unter ihnen erhalten, während ringsum der Moränenschlamm weggespült wird. Nach dem Grundplane der Erdpyramiden sind grofse Teile der Landoberfläche gestaltet. Es wird in ihnen die Verteilung von hoch und niedrig lediglich nach der Verteilung mehr oder weniger widerstandsfähiger Gesteine geregelt, während in anderen Gebieten die



Zugspitzegrat mit West- und Ostgipfel.

Strecken, welche von Flüssen aufgesucht wurden, zu Thälern vertieft sind, das dazwischen gelegene Land aber als Berge stehen blieb. Sohin giebt es zwei extreme Typen der ausgearbeiteten Berge; die einen sind durch die Flüsse aus grofsen Krustenteilen herausgeschnitten oder erodiert, die anderen durch die Abspülung aus leichter zerstörbarer Umgebung herausgenagt oder denudiert. Beide Typen von Bergen kommen gesondert vor, meist aber vereinigt, indem bald der Anteil der Erosion, bald jener der Denudation an ihrer Entstehung überwiegt; gemeinsam ist beiden, dafs ihre Böschungen insgesamt einem grofsen Systeme von Abdachungen angehören.

Mögen sie ausgeschnitten oder ausgenagt sein, so ordnen sich alle ausgearbeiteten Berge nach der Form ihrer Gipfel drei verschiedenen Typen unter. Die einen besitzen eine ziemlich ebene Gipfelfläche, welche ringsum von steilen Abfällen umrahmt ist. Das sind die Tafelberge. Andere haben eine sanft gewölbte Gipfelfläche, welche allmählich in die Berghänge übergeht, die in ihrer mittleren oder unteren Partie eine besondere Steilheit erlangen, so wie man dies in den deutschen Mittelgebirgen vielfach sieht. Es möge daher von Mittelgebirgsformen gesprochen werden. Die Hochgebirgsformen endlich besitzen keine Gipfelfläche; ihre Gehänge stofsen in einem scharfen, felsigen Grat zusammen, der vielfach geschartet ist. Als typisch mag in dieser Beziehung der Zugspitzegrat mit den beiden höchsten Zinnen des Deutschen Reiches gelten, dem die beifolgende Abbildung gewidmet ist.

Von den drei Hauptformengruppen ausgearbeiteter Berge verraten die Tafelberge am deutlichsten ihren Ursprung. Ihre Gipfelflächen erscheinen namentlich dann, wenn sie, wie meist, gesellig auftreten, als Überreste einer früher zusammenhängenden Ebene, aus welcher sie herausgeschnitten sind. In der That verhält es sich häufig so; sehr viele Tafelberge müssen als Zeugen früherer Ebenen gelten. Aber keineswegs immer deckt sich ihre Gipfelfläche mit einer früher zusammenhängenden Landoberfläche; oft sind über ihr schon sehr beträchtliche Massen abgetragen worden, und sie entspricht dann lediglich der Oberfläche einer bestimmten Schicht, welche der Denudation besonders trotzte. Die meisten Tafelberge bestehen aus Sandstein, Konglomerat, Kalkstein, gelegentlich auch aus säulig abgesonderten Basalt. Alle diese Gesteine haben die Eigenschaft, für Wasser sehr durchlässig zu sein. Sie schlucken den auf sie fallenden Niederschlag auf; derselbe kann daher nicht oberflächlich abfliefsen, und die Thätigkeit der Abspülung setzt aus. Sobald eine wagerechte Platte

solchen durchlässigen Gesteines bei der Abtragung der Länder erreicht ist, wird sie als eine ziemlich ebene Tafelfläche herausgenagt, die ihrerseits von den Flüssen wieder in einzelne zerschnitten werden kann. Die dabei entstehenden Thäler sind steilwandig, da ihre Gehänge nicht durch die Abspülung abgeböscht, sondern lediglich durch Abbruch umgestaltet werden. Eingeleitet wird letzterer durch die Thätigkeit des Flusses, welcher seine Ufer untergräbt; gefördert wird er durch die meist senkrechten Klüfte der genannten Gesteine, sodafs an denselben sehr steile Abbruchflächen entstehen. Je mehr Thäler sich in der Platte verästeln, je weiter der Abbruch von deren Gehängen fortschreitet, desto mehr wird sie in einzelne Berge aufgelöst. Dieser Vorgang wird dann ungemein beschleunigt, wenn die Unterlage der durchlässigen Schicht blofsgelegt ist, sodafs die in letzterer befindlichen Grundwasser zu Tage treten und an der Erdoberfläche erodieren können.

Die sächsich-böhmische Schweiz ist ein häufig besuchtes, typisches Beispiel für die Umwandlung eines ausgenagten Tafellandes in einzelne Tafelberge. Steilwandig erheben sich die Gehänge des Elbethales, durchsetzt von zahlreichen, senkrecht stehenden Klüften, den Lasen, und durch dieselben da und dort bereits in anmutiges Pfeilerwerk aufgelöst. Darüber folgt eine „Ebenheit“, auf welcher wandernd man häufig nicht die Nachbarschaft des Thales ahnt. Vielfach ist die Ebenheit schon von Seitenthälchen der Elbe umspannt und in einzelne Stücke zerlegt, welche beträchtlichen Tafelbergen gleichen. Auf den Ebenheiten erheben sich weitere kleinere Tafelberge als Überreste früherer, höher gelegener Ebenheiten. Dahin sind zu rechnen Königstein, Lilienstein, Zschirnstein und andere. Die Gipfelflächen derselben gehören ebensowenig wie die Ebenheiten einer früheren Landoberfläche an, sondern entsprechen gleich letzteren Gesteinsschichten, an welchen die allgemeine Abtragung Halt machte.

Prächtige Tafelberge finden sich vielfach in den südlichen Kalkalpen. Der grofse Zauber, den die südtiroler Dolomite auf so viele Besucher ausüben, beruht gröfstenteils auf dem häufigen Auftreten dieser Bergform, welche hier riesige Mafse aufweist und auf sanfter geböschten Gehängen aufsitzt, denn die Kalkplatte ist hier bis zur undurchlässigen Unterlage durchschnitten. Nicht selten ist die Tafelfläche bereits auf ein Minimum beschränkt, und vom früheren Hochlande sind stellenweise nur noch einzelne Pfeiler von kühnster Gestalt vorhanden, wie sie namentlich die drei Zinnen darstellen.[3])

[3]) Abbildung folgt im nächsten Hefte.



Gipfel der kleinen Zinne.
(Aus Wundt: Wanderungen in den Ampezzaner Dolomiten).

Wundts Werk über die Ampezzaner Dolomite gewährt durch seine vorzüglichen Lichtbilder nach Aufnahmen von geschickt gewählten Punkten eine Fülle lehrreicher Einblicke in die Gestaltenfülle dieses Gebirgsteiles. Ein östlicher Nachbar desselben, die Triglavgruppe, zeigt bei gleichem geologischen Bau eine ganz andere Scenerie. Hier ist die Auflösung des Kalkblockes noch nicht so weit gediehen, wie in den Dolomiten; tiefe, stumpf endende Sackthäler sind darin eingeschnitten, zwischen welchen vom Mittelpunkt des Triglav hohe mauerartige Grate ausstrahlen. Die undurchlässige Unterlage ist nur ganz selten entblöfst. Weiter ostwärts, in den kroatischen und montenegrinischen Karstländern liegen die noch gänzlich ungeteilten Kalkplatten da; erst an ihren Rändern beginnen die Flüsse zu nagen und die Umwandlung in einzelne Tafelberge einzuleiten. So zeigen sich im räumlichen Nebeneinander zwischen Ost und West die Entwickelungsstadien, welche die Ampezzaner Dolomite zeitlich durchlaufen haben.

Grofsartig ist die Entwicklung der Tafelberge auf dem Coloradoplateau in Nordamerika, welches wie eine riesige Ausgabe der sächsischen Schweiz erscheint. Beiderseits der tiefen Furche des Stromes, des berühmten Cañon, ist das Land in einzelne Zinnen, Zacken, Pfeiler und Tafeln aufgelöst, an welche sich breite Ebenheiten anschliefsen; aus diesen steigen neue Tafelberge empor, herausgeschnitten aus einer höher gelegenen Platte. Es giebt kaum ein zweites Gebiet der Erde, wo man besser die Entwicklung der Tafelberge verfolgen könnte, als gerade hier, wo die Abspülung nicht blofs wegen der Durchlässigkeit der herrschenden Gesteine, sondern namentlich auch wegen der Trockenheit des Klimas aussetzt. J. W. Powell und Dutton studierten hier die Gesetze, nach welchen durch Untergrabung und Abbruch Berggehänge gebildet werden und dabei thalaufwärts wandern. Prächtige Abbildungen nach Zeichnungen von Künstlerhand zieren Duttons „Tertiäre Geschichte des grofsen Cañon-Gebietes“; wie grofsartig sich dessen Szenerie entfaltet, zeigt unser Titelbild, welches nach einer Photographie gefertigt worden ist.

(Schlufs folgt.)

Die populär-wissenschaftliche Litteratur und die Weltenschöpfer.

Von Dr. M. Wilhelm Meyer.

Als mir vor nunmehr etwa sechs Jahren das grofse Glück zufiel, die Organisation und die Leitung der Urania-Veranstaltungen zu übernehmen, hielt ich es für eine meiner schönsten und wertvollsten Pflichten, jenen halb oder garnicht wissenschaftlich gebildeten Grüblern, welche sich in Erklärungsversuchen des Welträtsels, sei es nun in seinen grofsen oder in seinen spezielleren Zügen, verstrickt hatten, die rechten Wege zu weisen, beziehungsweise ihnen ihre geliebte Marotte wenn möglich aus dem Sinn zu bringen. Denn ich war während meiner vorangegangenen schriftstellerischen Thätigkeit schon so manchem dieser unglücklichen Besessenen begegnet, die im vermeintlichen Besitz des Welträtsels alles vernachlässigten, was sie über die schwieriger zu erledigende Frage aufzuklären im stande war, wovon sie und ihre Familie morgen leben könnten. Meistens sind ja diese Weltenschöpfer gänzlich mittellos; sie machen ihre Welt in jeder Hinsicht aus dem Nichts. Wäre dies anders, so könnte man die Leute wohl ruhig gewähren lassen; sie thun niemand einen Schaden und sind in ihrem Wahne glücklich. Es ist am Ende die unschuldigste von allen Leidenschaften, in deren Verfolgung sie durch Experimente, Untersuchungen, Arbeiten, die sie selbst ausführen oder durch andere ausführen lassen, unerwarteterweise wichtige Fortschritte der Wissenschaft zeitigen können. Leider aber gehören solche Leute, die sich leidenschaftlich in diesem oder einem besseren Sinne mit der Wissenschaft befassen, nur zu einem ganz verschwindend kleinen Bruchteile der begüterten Klasse an, die, wie es scheint, durch die Sorge, wie sie diese ihre Mittel erhalten oder noch vermehren könne, allzusehr absorbiert wird; die Weltenschöpfer und die Erfinder des Perpetuum mobile sind immer nur ganz arme Schlucker, die durch ihre Grübeleien aus ihrer

bedrängten Lage eich befreien zu können glauben, um dann mit einem Schlage berühmt und reich zu eein. Ich eagte, dafe ich es als meine Pflicht erachtete, ein Lehrer, ein Arzt für dieee Unglücklichen zu werden. Leider hat nun auch dieser fromme Wunsch, wie so viele andere, die hei Errichtung unserer Anstalt auf dem Programm standen, nur sehr unvollkommen erfüllt werden können. Die Zahl der mit dem Weltenechöpfer- oder Erfinder-Tick Behafteten, die eich nun natürlich sofort an die neu entstandene Zentralstelle der Urania wandten, erwies sich so grofs, dafs eine auch nur einigermafsen ernetliche Beurteilung der Eingänge angeeichts der Hartnäckigkeit dieser Hypotheeenmacher alle unsere Kräfte aueechliefelich in Anspruch genommen hätte.

Dies ist mir von jeher um so peinlicher gewesen, ale ich keineswegs leugnen will, dafs mich an der grofsen Auehreitung dieeer Krankheit mit den ührigen populären Schriftstellern eine gewisee Mitschuld trifft. Während in vorangegangenen Jahrhunderten die Männer der Wissenschaft egoistiech die hohen Freuden für sich behielten, welche das Studium der mehr und mehr vor ihren Augen eich entschleiernden Geheimnisee der Natur und die uns mit einer gewiesen feierlichen Wonne erfüllende Erkenntnis einer höheren Ordnung der Dinge gewährt, wollte dae gegenwärtige Jahrhundert, welches dem Gedanken der inneren Gleichheit der Menschen Fleisch und Blut zu geben streht, allee, was denken will und kann, an dieser reinsten aller irdischen Freuden teilnehmen laseen. Es wurden populäre Werke gesohriehen, Zeitschriften ins Lehen gerufen, allgemeinverständliche Vorträge gehalten.

Hierbei konnte man nun aher in den seltensten Fällen methodiech, eyetematisch vorgehen. Nur einem verschwindend kleinen Teile der Wifebegierigen lag daran, die beschwerlichen Wege kennen zu lernen, auf denen die Forscher zu jenen Wahrheiten gelangt sind; die meisten wollten eich nur an den Reeultaten erfreuen. Die geistige Nahrung eollte ihnen fertig zuhereitet aufgetischt werden. Sie hatten keine Ahnung davon, wie anders man in den exakten Wissenechaften verfährt, als etwa in der heschreibenden Naturkunde, wieviel sorgfältiger, in gewieeen Fällen wenigstens, der logische Apparat arbeiten mufete, der une die Geheimnisse des Himmele erschliefst, als wenn es eich etwa darum handelt, die des Bienenstaates zu ermitteln. Sie konnten ee deshalb nicht hegreifen, dafs gerade in dieeen unerreichharen Fernen gewisee Dinge mit so ahsoluter Sicherheit hekannt geworden eind, wie eonst nichts auf dieser greifbaren Erdscholle, mit Ausnahme gewisser Wahrheiten, welche dio neuere Physik mit Hilfe

der von der Astronomie erlernten Methoden fand. Und sie lernten auch nicht unterscheiden, was dagegen in diesem selben Gebiete der Himmelsräume hypothetisch geblieben ist oder doch auf keine andere Weise ermittelt werden konnte, als eben die anderen Resultate der beschreibenden Naturkunde. So wird beispielsweise der Laie, der nur die landläufigen, beschreibenden Astronomien gelesen hat, nicht begreifen können, dafs wir zwar ganz genau die Entfernungen der Planeten von der Sonne in Teilen unseres eigenen Abstandes vom Zentralgestirn anzugeben vermögen, so dafs in diesem Bruch sicher die fünfte oder sechste Dezimalstelle bis in alle Ewigkeit nicht geändert werden wird, während hingegen die in den populären Werken meist allein angegebene Meilenzahl dieser Entfernungen noch so unsicher blieb, dafs sehr wohl der etwa mit 104 Millionen Meilen verzeichnete Abstand des Jupiter im Laufe der nächsten Jahre noch um mehr als eine Million Meilen korrigierbar bleibt. So finden wir beispielsweise in der 1846er Auflage von Mädlers populärer Astronomie die relative Entfernung des Jupiter zu 5.202767 angegeben, eine Zahl, die nach dem heutigen Stande der Wissenschaft nur etwa um 0.00003 oder den 173000. Teil des ganzen Wertes zu korrigieren ist; dagegen ist diese selbe Gröfse in Meilen bei Mädler mit 107.5 Millionen notiert, was, soviel wir heute wissen, um gute 3 Millionen oder den 35. Teil derselben Gröfse unrichtig ist. Nun ist dies nicht etwa nur ein Zufall. Während der Laie, von seinen Erfahrungen ausgehend, es sich garnicht anders denken kann, als dafs die Astronomen, um diese Gröfsen zu erhalten, zuerst auf irgend eine Weise die Entfernung der Sonne und dann die des Jupiter in einem ihnen bekannten Mafse, also etwa Meilen, bestimmen, und dann die beiden Gröfsen durch einander dividieren, um schliefslich die relative Entfernung zu erhalten, so geben dagegen die mathematischen Methoden des Astronomen ihm zuerst Verhältnisse mit sehr grofser Genauigkeit an, und nur das Hineintragen unserer irdischen, menschlich fafsbaren Gröfsen in diese reinen Erkenntnisse der Himmelsforschung verfälscht dieselben durch die Beschränktheit unseres materiellen Könnens.

Da nun dem Laien die Kritik über solche Dinge ganz unmöglich ist, sie ihm auch von seiten der populären Schriftsteller nur in den seltensten Fällen erleichtert wurde, mufste in ihm die Überzeugung von der Unfehlbarkeit einer Anzahl von astronomischen Grundlehren ganz begreiflicherweise erschüttert werden oder konnte doch, angesichts der grofsen Differenzen und scheinbaren Widersprüche, welche sich in den meisten Zahlenangaben populärer Werke

leicht nachweisen lassen, gewiſs nicht befestigt werden, wie oft auch die Gelehrten, ohne zu beweisen, wiederholen mochten, daſs an gewissen Dingen gar keine Möglichkeit des Zweifels vorliegen könne. Wie oft hört man beispielsweise die Einwendung, daſs ja das kopernikanische Weltsystem erst mit schwerer Mühe habe ein anderes verdrängen müssen, an welches man seinerzeit ebenso unerschütterlich fest glaubte, wie heute an jenes; jede Zeit habe eben ihre Meinungen, und nach fünfhundert Jahren würde man über unser Wissen ebenso mitleidig lächeln, wie wir heute über die Ansichten des Mittelalters. Ganz gewiſs wird das für viele Dinge zutreffen, die wir gegenwärtig in keiner anderen Weise zu unserer Kenntnis bringen konnten, als wie man ehemals jene alten Weltsysteme fand; aber alle Wahrheiten, die wir auf dem kopernikanischen Grundgedanken mit dem unerschütterlich festen Gefüge mathematischer Deduktionen aufbauten, werden so lange ein unveränderlicher Besitz des Menschengeistes bleiben, als es beispielsweise wahr bleibt, daſs zwei mal zwei vier ausmachen. Der Laie aber, welcher nicht gelernt hat, mathematisch zu denken, wird die Logik, oder die Art der Beweisführung, welche uns diese Überzeugung einflöſste, etwa so wie die juristische sich vorstellen, die durch Eloquenz oder eine möglichst groſse Fülle von Indizien zu überzeugen weiſs. In diesem Sinne gedenke ich oft höchst interessanter Diskussionen, welche ich mit einem juristischen Freunde hatte, der ein berühmter Advokat war, von zündender Logik in seinen Plaidoyers. Dieser Mann wandte in täglichen Zusammenkünften seine ganze Überredungskunst an, um mich davon zu überzeugen, daſs die Erde unbeweglich sein müsse, und, wie ich es auch immer wieder neu anfangen mochte, ich wurde stets der Korona gegenüber in Grund und Boden geschmettert. —

Mit solchen von seiten der populären Schriftsteller unkritisch gegebenen, oder ganz oberflächlich von den Lesenden aufgenommenen Bruchstücken unseres Wissens bauen sich nun jene grübelnden Geister, in dem menschlich schönen Drange nach Einheitlichkeit der Weltanschauung, ein Weltgebäude auf, wie sie es verstehen können. Was Wunder, wenn sie aus diesen losen Kartenblättern, welche sie in die Hand bekommen, auch nur Kartenhäuser zu stande bringen! Sie sind dabei durchaus nicht in Verlegenheit, wenn irgend ein astronomisches Datum, das sie in den Büchern finden, nicht in ihren Kram paſst; sie setzen dann voraus, daſs gerade dieses zu den verbesserungsbedürftigen gehört, wie zweifellos so manche andere Angabe in diesen selben Büchern. Handelt es sich nun in Wirklichkeit um eine jener unum-

stöfslichen Wahrheiten, so fordert unser Weltenschöpfer den Beweis dafür, und der ist ihm eben nicht anders zu geben, als durch einen ganzen Kursus von Vorlesungen, in dem er zuvörderst mathematisch denken lernen mufs. Er hält deshalb die Abweisung für eine leere Ausflucht, das Beharren an unserer Überzeugung für Autoritätsglauben, wenn nicht gar für Denkfaulheit oder für wohlfeilen Stolz des „Fachgelehrten“ dem ungebildeten Laien gegenüber, welcher an seinem Allerheiligsten zu rütteln wagt.

In dieser Hinsicht ist das Beispiel des allen Astronomen wohlbekannten Herrn August Tischner in Leipzig höchst charakteristisch, der nicht von der Überzeugung abzubringen ist, dafs ebenso, wie das alte Weltsystem mit der Thatsache fallen mufste, dafs die Erde sich bewegt, nun auch das neue hinfällig geworden sei, seitdem wir wissen, dafs die Sonne, der Kopernikus die feste Stellung im Mittelpunkte des Systems angewiesen hatte, gleichfalls nicht ruht, sondern mit allen Planeten einem vorläufig noch unbekannten Ziele entgegeneilt. Dieser Analogieschlufs scheint dem Genannten so zwingend, dafs er seit Jahrzehnten unter den verschiedensten Masken, anonym, pseudonym, in verschiedenen Sprachen (seit sein Name verschrieen ist, und man seine Briefe ungelesen zurücksendet oder seine Schriften in den Papierkorb wandern läfst), es immer wieder versucht, wenigstens einen namhaften Proselyten für seine Überzeugung zu machen. Da dies ihm immer noch nicht glückt, hält er uns alle durch die Bank für ganz bornierte Nachbeter der Absurditäten, welche uns die sogenannten grofsen Astronomen aufgebunden haben. Und das Lied endet damit, dafs er uns, einen nach dem anderen, in drei Sprachen tüchtig herunterkanzelt.

Dieser Mann vermag, wie viele andere, den Begriff der relativen Bewegung nicht zu fassen. Sein Irrtum quillt, wie in den meisten ähnlichen Fällen, aus dem tiefen Drange unseres Geistes nach einem absoluten Fixpunkt, nach dem Absoluten überhaupt. Wir aber werden über die absoluten Bewegungen, welche wir selbst oder irgend ein Körper ausführt, niemals etwas erfahren können; denn wir werden niemals bis in alle Ewigkeit einen Körper im Weltall finden, von dem wir wissen, dafs er absolut in Ruhe ist. Wenn von einem Kirchturm ein Stein zur Erde fällt, so kann ich seine Bewegung in bezug auf den Erdmittelpunkt genau bestimmen; ich kann auch noch ermitteln, welche Linie er im Fallen in bezug auf den Mittelpunkt der Sonne beschreibt, da wir die Gröfse der Achsenbewegung der Erde und ihres Umschwungs um die Sonne kennen. Es wäre auch schliefs-

lich noch möglich, ungefähr anzugeben, wie der Stein sich relativ zu dem ganzen Komplexe von Weltkörpern bewegt, welcher uns, soweit wir ihn übersehen können, umgiebt; denn wir wissen einiges über Richtung und Geschwindigkeit der Bewegung des Sonnensystems innerhalb jener ungeheuern Fixsternwelt. Gesetzt aber, es löste sich von dem Steine ein Stück los, das in absoluter Ruhe bliebe, so sind wir heute und niemals, so lange wir endliche Wesen bleiben, im stande auch nur annähernd anzugeben, in welcher Richtung und mit welcher Geschwindigkeit sich beide Teile des Steines nun von einander entfernen; denn wir werden niemals bis zu den absoluten Grenzen des Weltalls vordringen, wenn es denn solche giebt, — immer werden wir also nur Teile des Weltgebäudes übersehen und niemals erfahren können, welche Bewegungen dieser bekannte Teil in bezug auf das unbekannte Ganze ausführt. Wir müssen uns sonach ewig auf die Erkenntnis relativer Bewegungen beschränken. Wir können nie und nimmer anders, als, so lange wir nur die Verhältnisse innerhalb des Sonnensystems betrachten, die Sonne relativ zu demselben als ruhend anzusehen, und, da dies nichts als eine mathematische Abstraktion ist, vermögen keine jemals später oder heute entdeckten, anderweitigen Bewegungen der Sonne an den relativen Resultaten, die wir unter jener Annahme fanden, etwas zu ändern. Es wird uns gewifs später einmal interessieren zu erfahren, wie sich diese relativen Bewegungen in bezug auf einen relativen Fixpunkt innerhalb des grofsen Fixsternsystems verhalten, in welchem unsere ganze Planetenwelt nur als ein einziges Wesen zu betrachten ist, aber doch nicht mehr und nicht weniger, als es uns heute interessiert zu wissen, wie sich der zur Erde fallende Stein zur Sonne verhält. Mit dem Stehen und Fallen des kopernikanischen Systems hat es eine völlig andere Bewandtnis. Die relativen Bewegungen zwischen Sonne und Erde waren bekannt, und von vornherein war es in der That nun gleichgiltig, welchen der beiden Körper man in bezug auf den anderen als ruhend denken wollte. Die Annahme hierüber blieb willkürlich, so lange Newton nicht nachgewiesen hatte, dafs eine gemeinsame Kraft von allen Körpern ausgeht und mit der Masse derselben zunimmt. Da nun einwandfreie Messungen ergeben haben, dafs die Sonne der gröfsere Körper von beiden ist, so mufs die Erde mehr gegen jene fallen, als jene gegen diese, und es ist deshalb einfacher, die Sonne ruhend anzunehmen, da man einen sichtbaren Fixpunkt haben mufs. Die Bewegung dieses Fixpunktes gegen die Erde infolge ihrer Anziehung wird dabei natürlich gebührend berücksichtigt. Es würden aber unsere Unter-

suchungen durchaus nicht fehlerhaft werden, wenn wir den Fixpunkt wie ehemals im Mittelpunkte der Erde beibehielten, nur die Rechnungen würden komplizierter, unübersichtlicher werden, und das ganze Gebahren müfste ebenso absurd erscheinen, als wenn wir bei Untersuchung der relativen Bewegung des fallenden Steines diesen ruhend und die Erde gegen ihn fallend denken wollten, was indes geschehen kann, ohne Fehler zu erzeugen.

Wenn wir uns bei diesem Beispiele längere Zeit, als es für unser Thema nöthig erscheint, aufgehalten haben, so geschah es namentlich, um zu zeigen, dafs für die nicht einmal eingehendere Behandlung mancher Probleme gewisse Denkoperationen geläufig, gewisse Teile unserer Denkmaschine besonders eingeschult sein müssen. Falls es dabei einigen meiner Leser wie ein Mühlrad im Kopfe herumgegangen ist, so können diese trotzdem doch ein aufserordentlich klares Verständnis für alle Dinge innerhalb der Sphären haben, welche ihnen vertraut sind.

Aber es geht vielen Menschen mit jenem Abgrunde über unsern Häuptern so wie mit dem irdischen: es zieht sie mit unwiderstehlicher Gewalt an den abschüssigen Rand, und mit einem einzigen Fehltritte, mit einem einzigen Fehlschlusse schweben sie dann oft schon haltlos und unwiderbringlich in dem fürchterlichen Nichts. —

Indes, das können und dürfen wir nicht leugnen, wir, die populären Schriftsteller, waren die kühnen Führer, welche jene Leute bis an diese Abgründe brachten, weil wir von hier aus die Schönheit, die Erhabenheit der himmlischen Landschaften am besten vor Augen führen und den fremden Gast am leichtesten orientieren konnten. Hätten wir dies nicht thun sollen? Es giebt Männer der Wissenschaft, die dieser Ansicht sind und die sogenannten gemeinverständlichen Darstellungen nicht nur für nutzlos, sondern für direkt gefährlich halten, weil sie in ihrer Unvollständigkeit meist nur schiefe Ansichten geben könnten. Nun, das würde wohl soviel bedeuten, als wenn man, um das Abstürzen unbesonnener Touristen zu verhüten, die Führer abschaffen wollte, in der Meinung, die Leute würden, sobald es keine Führer mehr giebt, überhaupt nicht mehr in die Alpen gehen. Wenn man früher das Bedürfnis solcher Führer nicht kannte, so war es, weil man die Gebirgswelt für etwas überhaupt Unerreichbares, Abschreckendes hielt, während heute unser Geist sich für die Gröfse und Schönheit der Alpennatur erschlossen hat, und nun immer gröfsere Scharen den schneeigen Häuptern entgegeneilen. Die Berge und die Wissenschaften sind frei, und jedermann soll sich an ihnen ergötzen, erheben können aus der dunstigen Ebene unseres meist so

unerfreulichen Alltagslebens! Was können wir Führer dafür, die wir uns erbieten, unseren Mitmenschen zu diesen hohen Freuden den Weg zu zeigen, wenn es unter ihnen einige Tollkühne giebt, die sich von den breiten Alpenstrafsen, auf denen wir allein diese Führung übernehmen, hinwegwagen, getäuscht von der allgemeinen Wahrnehmung, dafs die weifsen Gipfel von einem halbwegs erhöhten Standpunkte aus ganz bedeutend viel näher und leichter erreichbar erscheinen, als es der Wirklichkeit entspricht.

Bei vielen entsteht dies verhängnisvolle Mifsverhältnis zwischen ihrem Unternehmungsmut und ihren Fähigkeiten eben durch diese Täuschung; bei vielen ist es jener Leichtsinn, der überhaupt nichts überlegt. So ist der Fall bei uns vorgekommen, dafs ein Zuhörer eines Experimentalvortrags über Elektrizität in demselben erfuhr, dafs das Wesen der Elektrizität uns noch ein Rätsel sei. Obgleich dieser Mann nun, wie er in der betreffenden Zuschrift ohne Umschweife zugestand, bis dahin sich niemals mit irgend welchen physikalischen Dingen befafst hatte, setzte er sich doch sofort hin und löste dieses Rätsel zu seiner vollkommenen Zufriedenheit. Es ist eben sehr leicht, auf der grofsen Strafse der Allgemeinheiten zu wandern, und die Schwierigkeiten häufen sich erst in immer erdrückenderem Mafse, je näher man dem Gipfel kommt. Deshalb sind diese Welträtsellöser in ihrer Naivität durchaus jenem Knaben zu vergleichen, der von Interlaken aus die Jungfrau sah und dann entzückt ausrief: „Da gehen wir doch heute Nachmittag mal hinauf!“ Nun, der Knabe kann einmal dazu kommen, jenen schneeigen Gipfel über den Wolken zu ersteigen, wenn er herangewachsen ist, seine Kräfte und Fähigkeiten genügend geschult und sich auch vorher an weniger schwierigen Partien erprobt hat. Jeder Mensch mit normalen Kräften kann es dazu bringen, unter der Führung Kundiger durch diese grofse, stille Welt in den Wolken gefahrlos zu wandern, wenn ihm die Ausdauer zu den nötigen Vorübungen nicht abgeht; und gerade, weil dieser Mangel an Ausdauer leider den meisten Menschen anhaftet, gelingt dies nur so wenigen, oder geschehen andererseits so viele Unglücksfälle.

Am bedenklichsten aber bestraft sich die Überhebung derjenigen, die nun, wenn sie wirklich die Fähigkeit des Bergsteigens an sich erprobt haben, auch wähnen, zugleich Pfadfinder geworden zu sein und die Erfahrungen des Führers, der alle Schwierigkeiten des besonderen Weges kennt, entbehren zu können.

Man hat wohl die Parallele bereits selbst gezogen, und ich brauche

die Nutzanwendung auf die Beschäftigung mit den höheren Fragen der Wissenschaft nicht weiter auszuführen.

Nun ist es allerdings gleichfalls unzweifelhaft, dafs ganz ebenso wie die Touristen auch die Führer einen Nachweis ihrer Fähigkeiten geleistet haben sollten, damit die sich mehrenden Unglücksfälle nach Kräften verhütet werden könnten. Denn wie sicher es auch ist, dafs die betrübende Thatsache der sich häufenden Abstürze hauptsächlich der Steigerung der Besucherzahl jener höheren Regionen überhaupt zuzuschreiben ist, so mufs doch auf der anderen Seite auch zugestanden werden, dafs eine Anzahl jener Verirrungen, besonders im Gebiete der Wissenschaft, Irreleitungen seitens der Führer zur Last zu legen ist. Die meisten von ihnen, ganz besonders hier in Deutschland, sind leider auch keine Pfadfinder. Sie sehen selbst die Schwierigkeiten und die Abgründe nicht, vor denen sie ihre Schutzbefohlenen warnen sollten. Zu diesen mangelhaft Befähigten, die sich dennoch zu Führern aufgeworfen haben, denen oft ein ganz gewaltiger Trofs von Leichtgläubigen folgt, gehört Rudolf Falb. Man würde ihn auf der breiten Landstrafse, welche er wohlweislich nie verläfst, weil ihm nur auf dieser die grofse Menge folgen kann, die ihm seinen Anführersold zahlen mufs, ruhig gewähren lassen können, wenn nicht der gänzliche Mangel an wissenschaftlicher Methode, der seinen nur auf den äufseren Erfolg abzielenden Arbeiten anhaftet, einen ganz bedenklich falschen Begriff davon verbreitete, wie ernste Forscher zu ihren Resultaten gelangen. Diese falsche Ansicht aber gebiert nun wieder eine grofse Anzahl von jenen Hypothesenschmieden, die in sich die Begabung fühlen, ebenso grofs und bewundert werden zu können, wie der „berühmte Falb“, was in der That bei genügender Unverfrorenheit der Menge gegenüber nicht schwer fallen kann. Ist doch erst jüngst wieder ein findiger Kopf, der die Ermordung Carnots nachträglich aus den Sternen weissagte, so dreist gewesen, öffentliche Aufforderungen in den Zeitungen zu erlassen, in denen er — selbstverständlich gegen Erstattung seiner „Auslagen“ — allen denjenigen, welche eventuell das Zeug in sich fühlen, ermordet werden zu können, das Horoskop mit — für ihn — sicherem Erfolge zu stellen sich erbietet. Wieviel mag der Mann mit diesem schönen Gedanken wohl verdient haben? Aus Rücksicht auf den Ruf unseres erleuchteten Jahrhunderts wollen wir das lieber nicht ermitteln.

Einen anderen bedenklichen Einflufs üben zuweilen die Führer, welche in allzu leidenschaftlicher Begeisterung, trotzdem sie die Unsicherheit des Weges mehr oder weniger nicht verkennen, doch

ihre Schutzbefohlenen an bedenkliche Stellen führen, um sie mitempfinden zu lassen, was sie selbst beglückt. Der hypothetische Ausblick, die märchenhafte Perspektive auf all die Wunder, welche noch im Dunste der weiten Fernsicht liegen, wohin die Phantasie alles versetzen kann, was der Menschengeist einst klar zu sehen erhofft, die zeitweilige Befreiung von den logischen Fesseln, die uns oft allzu pedantisch an die feste Scholle zu heften scheinen, alles das hat einen so unendlichen Reiz, dafs sich ein phantasiebegabter Schreiber seiner Wirkung oft nicht zu entschlagen vermag. In diesen Fehler, der Phantasie gelegentlich zu sehr die Zügel schiefsen zu lassen, verfällt häufig Flammarion, und ich will gern gestehen, dafs ich mich ihm in dieser Hinsicht einigermafsen verwandt fühle. Nur möge man mir erlauben, bei dieser Vergleichung auch ein unterscheidendes Merkmal anzuführen. Flammarion giebt das Hypothetische meist in einer Form, in welcher man es für ein längst fest erworbenes Gut der strengen Wissenschaft halten mufs, oder er tritt doch dafür als ein so redegewandter Advokat ein, dafs der Laie, dem alle Mittel zu einer Gegenkritik fehlen, Meinungen, die zunächst nur der Autor selbst aufwirft, für Überzeugungen hinnimmt, welche die Wissenschaft im Begriffe ist, allgemein anzunehmen. (Der populäre Schriftsteller, dessen Name bei jeder Gelegenheit genannt wird, ist natürlich in den Augen der Laien einer der ersten Fachgelehrten seiner Zeit, meist im grellen Gegensatze zu dem Urteil dieser letzteren.) Ich habe nun meinerseits, so lange ich populär schreibe, mit grofser Strenge darauf gesehen, über nichts zu schreiben, was nicht erwiesenermafsen von der Mehrzahl der Fachgelehrten anerkannt worden ist, oder ich habe doch das wirklich Hypothetische sehr deutlich als solches gekennzeichnet, und mit besonderer Vorsicht glaube ich meine eigenen Meinungen behandelt zu haben.

Mag ich in dieser Hinsicht etwas mehr Selbstkritik üben als mein berühmter französischer Kollege, so will ich einen anderen Vorwurf, den man mir oft gemacht hat, gern zu Recht bestehen lassen: den der gelegentlich allzu blumenreichen Sprache. Wie oft habe ich mich selbst schon auf Bergpartien über allzu gesprächige Führer geärgert, die mich auf tausend Dinge aufmerksam machten, welche ich selbst schon längst gesehen hatte, während die Leutseligkeit meines Begleiters mich natürlich aus meinen schönsten Betrachtungen rifs. Man wolle aber bedenken, dafs ich in der Lage war, ohne Beihilfe all jene Schönheiten zu sehen und mich durch sie in die nötige Stimmung zu versetzen. Dies ist auch bei denjenigen der Fall, die

mich als Führer kritisierten. Aber nicht jeder hat dies offene Auge, und namentlich werden die wenigsten, welche die immerhin beschwerliche Wanderschaft in jene entlegenen Regionen mitmachen, die Frische und Lebendigkeit der Auffassung sich nach einem besonders anstrengenden Wegstücke in genügendem Maſse bewahren, um bei einem sich nun eröffnenden Ausblicke den gewünschten Eindruck voll in sich aufnehmen zu können. Man wird deshalb in meinen Schriften bemerken, daſs ich namentlich nach einer etwas langwierigen Auseinandersetzung, welche die schärfere Aufmerksamkeit des Lesers erforderte, in diesen vermeintlichen oder wirklichen Fehler der zu blumenreichen Sprache verfiel, also da, wo ich für die Funktionen des Verstandes einen Ruhepunkt suchte, um dafür eine seelische Bewegung einsetzen zu lassen. Es fragt sich nun allerdings, inwieweit ich dabei des guten zu viel gethan habe.

Die Kritiker mögen jedoch nicht auſser acht lassen, bei Beurteilung ähnlicher Arbeiten sich zunächst zu fragen, an welchen Leserkreis dieselben sich wenden. Es scheint mir in dieser Hinsicht, daſs die meisten deutschen Werke, welche sich populär nennen, doch nur für jenen verhältnismäſsig engen Kreis berechnet sind, der in bezug auf formale Denk- und überhaupt geistige Arbeitsfähigkeit ziemlich weit vorgebildet ist, keineswegs an das Volk in seiner groſsen Masse, wie das Wort „populär“ doch ausdrückt. In dieser Hinsicht sind beispielsweise die an sich vortrefflichen Schriften von Hermann J. Klein wegen ihrer schmucklosen Gegenständlichkeit und andererseits die unseres allverehrten Herrn Professor Wilhelm Foerster charakteristisch, welcher letztere in tiefer Durchdringung des Gegenstandes die Gedanken so rein aus den ursprünglichen Verbindungen zu abstrahieren vermag, daſs der denkende Leser, dem nur sehr selten ein fester, konkreter Halt, etwa durch ein ihm geläufiges Beispiel gegeben wird, mit allerschärfster Aufmerksamkeit den Faden festhalten muſs.

Wendet man sich an die groſse Menge des Volkes, so muſs man sich klar darüber sein, das man es mit einem Kinde zu thun hat, mit einem sehr intelligenten Kinde zwar, das an sich wohl noch leichter auffaſst als der Erwachsene, der allzuviel Ballast in seinem Kopfe mit sich herumzutragen hat, aber mit einem unaufmerksamen Kinde, das nicht gleich den Wert des ihm Gebotenen einsieht, wenn man ihm denselben auch noch so eindringlich vor Augen führt. Das Kind will zunächst nur unterhalten sein und spielend lernen; auch ist seine Seele noch lebhafter und verlangt ebensoviel Nahrung wie der noch

unordentlich umhertastende Verstand. Ja, die meiste, später dem Verstande zugute kommende Nahrung wird vom Kinde zunächst ausschliefslich von seiner Seele aufgenommen; ich meine, nicht die Verstandesoperationen, welche zu der Überzeugung von der Notwendigkeit und dem inneren Werte irgend welchen Wissens führen, bestimmen das Kind zur Beschäftigung mit demselben, sondern lediglich die individuelle Genufsfreude, das Vergnügen an der Schönheit, am Glanze des Gegenstandes. Deshalb sieht der erfahrene Pädagoge in erster Linie darauf, dafs das Kind Freude am Lernen und nicht blos am Resultat des Erlernten hat. Der populäre Schriftsteller resp. Redner mufs also zunächst interessant sein und seinem Gegenstande eine derart schöne, künstlerische Form zu geben trachten, dafs unter den die Seele bewegenden Elementen des Aufbaues die belehrende Absicht möglichst verdeckt wird, denn diese Absicht verstimmt allemal.

Dies ist auch der Grund, weshalb wir mit unseren Urania-Veranstaltungen verhältnismäfsig so langsam durchdringen. Man ist gewohnt, von den bisher veranstalteten sogenannten populären Vorträgen zu wissen, dafs sie lehrreich, also langweilig sind. Die Urania, so hörte man, will das Volk belehren, also ist es dort langweilig, und man geht gar nicht erst hin. Höchst erstaunt ist man dann, wenn irgend ein Verwandter, der aus der Provinz hergereist kommt, partout die Urania sehen will, und man widerstrebend genötigt ist, dahin den „Bärenführer“ zu spielen. Man wundert sich, dafs man auch bei der Beschäftigung mit den Naturwissenschaften sich amüsieren und all jene bewegenden Eindrücke empfangen kann, wie man es sonst nur in einem besseren Schauspielhause gewohnt war.

An diesem Mifskredit, unter welchem unsere heutigen volkstümlichen Bestrebungen noch so vielfach leiden, ist ganz allein die unglückselige Schulmeisterei schuld, in welcher dieselben bisher bei uns steckten; denn in den anderen zivilisierten Ländern ist von einem ähnlichen Rückschlage nichts zu bemerken. In Frankreich, in England, und ganz besonders in dem geschäftshastenden, egoistischen Amerika strömen die Wifsbegierigen aller Stände auch heute noch zu den Orten hin, wo sie leicht Belehrung empfangen können. Aber es sind auch die allerersten Geister ihres Landes, die sie dort sprechen hören, sprechen, so dafs sie es verstehen, geniefsen können.

Ein ungemein frappantes Beispiel, wie eine ganze Wissenschaft durch Schulmeisterei, durch hohlen Schematismus bei dem Volke in zunächst geradezu unüberwindlichen Mifskredit gekommen ist, bietet die Botanik dar. Welcher Gegenstand in der uns unmittelbarer umgeben-

den Natur vermöchte wohl stärker unser Interesse zu wecken, welches Thema böte wohl mehr Gelegenheit zu künstlerischer, unsere Seele bewegender Formausgestaltung! Dennoch braucht man nur einen botanischen Vortrag anzukündigen, um mit Sicherheit einem gähnend leeren Hause gegenüber zu stehen, obgleich beispielsweise die Art der Behandlung, welche dem Gegenstande durch unsern Herrn Dr. Carl Müller in der Urania gewidmet wird, geradezu eine mustergiltige genannt werden mufs, und die wenigen, welche ein unabweisliches Schicksal trotz des botanischen Vortrags in unsere Anstalt verschlug, in der That stets mit der dankbarsten Befriedigung den Saal verlassen. Die Abneigung gegen die Botanik wurzelt noch von der Schulbank her gar zu tief in uns, wo wir nichts weiter lernten, als den wundervollen Bau der holden Blumen zu zerstören, ihre schönen Gliedmafsen auseinanderzureifsen, und alles, was uns dann noch interessant daran blieb, sich auf die Anzahl der Staubfäden und die Form der Blätter beschränkte. Wie unendlich viel interessanter ist diese Wissenschaft heute geworden, seit es eine Pflanzenphysiologie giebt, seit man die Lebensthätigkeit der Pflanze verfolgt und sie als ein Wesen betrachtet, das gleichberechtigt mit uns lebt, ja, durch das wir allein unsererseits leben können, an dem wir die Geheimnisse des Lebens unmittelbarer erforschen können, als an Mitgliedern des Tierreichs, da die Pflanzen dem dunklen Grenzgebiete zwischen Organischem und Leblosem näher stehen. Aber man mag alles dies in noch so interessantem Lichte hinstellen: Botanische Bücher werden nicht gelesen und botanische Vorlesungen nicht gehört als von Botanikern selbst, und alle Mühe und alle Kunst sind vergebens!

Bereits eines gröfseren Zuspruchs erfreuen sich in der Urania die physikalischen Experimental-Vorträge des Herrn Spies, obgleich dieselben immer noch nicht eine so dauernde Anziehungskraft üben, wie die dekorativ ausgestatteten, welche mich zum Verfasser haben. Es ist nun kein Zweifel, dafs die Vorträge des Herrn Spies an wissenschaftlichem Gehalt, an Prägnanz und Klarheit der Form, an Einheitlichkeit des Gedankens und der Durchführung die dekorativen übertreffen, während man doch glauben sollte, dafs die äufseren Vorzüge der letzteren, ihre Ausstattung, völlig durch die Eleganz und glänzende Fülle der Experimente wieder aufgewogen werden sollte. Aber die Physikvorträge leiden gleichfalls unter einem Mifskredit, wenn auch ganz anderer Art, als der vorhin erwähnte. Experimental-Vorträge wurden seit Jahrzehnten in Deutschland meist nur von reisenden Privatleuten gehalten, die gezwungen waren, ein Geschäft aus dieser

Art von Belehrung zu machen. Um die grofsen Unkosten zu decken, welche der Transport und die Instandhaltung ihres notwendig sehr umfangreichen Instrumentenparkes erforderte, konnten sie nur auf den äufseren Glanz der Experimente sehen und mufsten auf jede Vertiefung verzichten. Diese Vorträge zerfielen deshalb in ein zusammenhangloses Durcheinander von fesselnden Experimenten, durch welche sich kein geistiges Band zog. Sie bildeten das andere Extrem zu den „Professoren-Vorträgen"; wenn diese nur belehren wollten, so gaben jene nur Effektstücke, — sie belehrten garnicht, wenn man von den ersten Elementen des Anschauungs-Unterrichts absieht. Dieses andere Extrem ist nun offenbar noch bedenklicher, als das vorhin gekennzeichnete; denn hier war eben nur verlorene Liebesmüh' zu beklagen, während dort durch die Macht des Wunderbaren, welche dem Zuschauer aus den frappanten und glänzenden Experimenten entgegenstrahlte, jugendliche Geister nur allzugewaltig angeregt wurden, wie etwa eine trügerische Fatamorgana wirkt, welche im nächsten Augenblick wieder in nichts zerrinnt und den Jüngling, inneren Dranges nach Wahrheit voll, führerlos in einer öden Wüste zurückläfst. Kein Wunder, wenn er nun irrlichterierend seinen eigenen Weg sucht und seinen Weltenschöpfer-Tick ganz unbemerkt in sich grofswachsen läfst, bis dieser ihn nicht wieder losläfst. —

Die Hohlheit solcher Vorträge, die nur eine lose Reihe von Experimenten sind, fühlte deshalb, nachdem die erste Neugier befriedigt war, die Menge bald heraus; und auch schon deshalb, weil glänzende neue Versuche den alten sich nur schwer hinzufügen lassen, wenn man den Stoff nicht völlig beherrscht, verflachte sich mehr und mehr das Interesse an solchen Vorführungen. Es hat uns eben von jeher ein Mann gefehlt wie Tyndall, ein Mann, durchaus geistesverwandt unserm grofsen Helmholtz, der eine Genugthuung, eine Freude, eine Pflicht darin sah, alljährlich mehrere Male, für jedermann zugänglich und namentlich für jedermann verständlich und genufsreich, Vorträge mit physikalischen Experimenten zu halten, die ein bleibendes Gut der wissenschaftlich klassischen Litteratur Englands geworden sind.

Unsere dekorativen Urania-Vorträge haben unter jenen Vorurteilen, welche den Besuch der Projektions- und Experimental-Vorträge noch heute geringer als erwünscht und verdient gestalten, nicht zu leiden gehabt. Sie traten von vornherein als etwas Neuartiges auf, das mit früheren Leistungen nicht in Vergleich gezogen werden konnte, weshalb (zunächst der Neugier wegen) sich der Besuch derselben lebhaft gestaltete, und es blieb, da man offenbar vielfache Be-

friedigung hier fand, die man vielleicht wohl ebensogut in den anderen Vorträgen finden würde, wenn man sie eben nur besuchen wollte.

Aus dem Vorangegangenen geht also hervor, dafs man bei populären Darstellungen weder nur auf das belehrende noch auf das nur äufserlich glänzende Element alles Gewicht legen darf, und es kommt nun ganz auf das Feingefühl des Darstellers an, wie er jedesmal im besonderen für das besondere Publikum, das er vor sich hat, beide Elemente mit einander vermischt.

Kurz und gut: Je mehr man die Anforderungen analysiert, welche an den populären Schriftsteller resp. Redner gestellt werden, umsomehr allgemeine wie besondere Schwierigkeiten häufen sich an. Um die hohe Aufgabe vollkommen zu lösen, müfste sich in einem Menschengeiste die dichterische Naturanschauung eines Goethe und seine Gabe formvollendeten ergreifenden Ausdrucks des in tiefdringendem Geiste geborenen Gedankens vereinigen mit den wissenschaftlichen Erkenntnissen, welche die Laplace, Darwin, Helmholtz in sich aufgenommen oder aus eigener Kraft geschaffen haben. Ich brauche nicht besonders auszuführen, dafs dies Forderungen sind, die sich heute teilweise direkt ausschliefsen. Es giebt eben gewisse Elemente des Menschengeistes, welche sich in ein und demselben Individuum nicht vertragen; das ist beispielsweise die starre, kühle Konsequenz, mit welcher der Gelehrte durch monate- und jahrelang wiederholte, an sich meist langweilige Verstandesoperationen Wissen ansammeln, Forschungsziele verfolgen mufs, und andererseits der beflügelte Ideenreigen, in welchem ein poetisches Gemüt mit Leichtigkeit alle logischen Schranken überspringt. Es hat wohl im Laufe der Jahrhunderte einige Menschen gegeben, welche, jedoch immer mit einem starken Übergewicht des einen Elementes, auch vom anderen einen deutlich hervortretenden Teil besafsen. Kepler, Galilei, Goethe, Humboldt waren solche Auserwählten aus Millionen.

Kepler, der grofse Gelehrte, welcher in jahrzehntelangen, endlosen, mühevollsten Rechnungen den Himmel neu ordnete, Kepler war ein Poet von Gottes Gnaden, wie es wenige gab. In hohem Schwunge hatte ihn seine Phantasie über das wüste Gewirr der Meinungen seiner Zeit von den Einrichtungen des Weltgebäudes emporgehoben und ihm die ewige Wahrheit in prophetisch-dichterischem Geiste gezeigt. Keplers Schriften sind deshalb vielleicht wie sonst keine mehr in der Weltlitteratur vorbildlich für populäre Darstellung. Sie sind bei vollkommener Klarheit so reizvoll durchsetzt mit rein mensch-

lich empfundenen, menschlich bewegenden, konkreten Beispielen, mit kühnen Phantasie-Ausflügen, mit Pikanterien aller Art, dafs man viele derselben nur in die moderne Sprache zu übersetzen brauchte, um sie in jeder Tageszeitung als wissenschaftliche Feuilletons leicht unterzubringen.

Bei Galilei war das phantastisch dichterische Element zwar bedeutend weniger entwickelt, dennoch zeigt sich bei ihm in dem Bedürfnis nach formvollendeter geistvoller Wiedergabe der wissenschaftlichen Gedankenreihen, beispielsweise in seinen Dialogen, dafs er ein Künstler neben dem Gelehrten war, und ein Gegenstück zu seinem grofsen Landsmanne Leonardo da Vinci, bei dem ein Gelehrter im Künstler steckte, und dessen Namen man nicht vergessen darf, wenn man die Männer aufzählt, welche Kunst und Wissenschaft zu beiderseitiger Veredelung zu verschwistern suchten. Die Dialoge Galileis werden zu allen Zeiten als klassische Monumente populär wissenschaftlicher Darstellung gelten. Erst in jüngster Zeit ist von dem hauptsächlichsten derselben, dem über das kopernikanische Weltsystem, eine treffliche Übersetzung von Emil Straufs, mit sachkundigen, erläuternden Anmerkungen versehen, erschienen. Sie werden stets eine genufsreiche, vielseitigst anregende Lektüre bilden.

Ebenso wie Kepler infolge anderer äufserer Eindrücke und Lebensverhältnisse ein grofser Dichter hätte werden können, so umgekehrt Goethe ein Gelehrter. Manchen tiefen Zusammenhang der Naturerscheinungen hat er wie Kepler dichterisch vorempfunden. Es wäre nur auf eine entsprechende Erziehung angekommen, um dem fabulierenden Geiste die Schwingen bei Zeiten zu schneiden, wie es so mancher ängstliche Vater zu thun für notwendig hält. Es hätte dann aus unserem grofsen Goethe leicht etwa ein Darwin werden können. In dem Dichterfürsten kam der Widerstreit beider entgegengesetzten Geistesanlagen, die der populär-wissenschaftlichen Darstellung eigen sein müssen, der exakten und der künstlerischen, des Verstandes und der Seele, am ergreifendsten in seiner Fausttragödie zum Ausdruck.

Am meisten im Gleichgewicht, also am günstigsten verteilt für die künstlerisch wissenschaftliche Darstellung, waren diese beiden Elemente in Humboldt. Seine dichterisch vertiefte Weltanschauung wurde mehr noch wie bei Goethe geläutert durch ein selten umfassendes Wissen; dieses aber wurde noch nicht durch eine allzu grofse Fülle von Spezialwissen zu erdrückendem Ballast, welcher das Vermögen und die Freude an der künstlerisch edlen Ausgestaltung

leicht ersticken kann. So vermochte er fruchtbare Anregung nach beiden Seiten hin, in der Gelehrtenwelt und dem Laientume, in reichstem Mafse zu verbreiten. Den Gelehrten zeigte seine halb dichterische, halb wissenschaftliche Ahnung viele Wege, auf denen die wichtigsten Naturaufschlüsse später erlangt worden sind, und viele tausende von Laien machte er zu denkenden Naturfreunden. Aber dennoch war es Humboldt, der in Zukunft einen Humboldt unmöglich gemacht hat. Er gab den Anstofs zu so gewaltig anwachsenden Erweiterungen unserer Forschungsgebiete, dafs jenes Umfassen aller Gebiete in Humboldtscher Art heute schon zu einer menschlichen Unmöglichkeit geworden ist. Dieses ist der innere Grund der allgemeinen Unzulänglichkeit aller modernen populär-wissenschaftlichen Bestrebungen.

Auch hier konnte deshalb nur, wie heute in so vielen Fällen, Arbeitsteilung zu einigermafsen befriedigenderen Resultaten führen, und aus diesem Gedanken heraus ist unsere Urania entstanden. Es steht mir nicht an, hier ein Urteil darüber auszusprechen, in wieweit sie ihrer schwierigen Aufgabe gerecht geworden ist; aber ich darf wohl meiner Überzeugung hier Raum geben, dafs ein Teil der unzweifelhaften Mängel unserer Veranstaltungen in der Unvollkommenheit jener angestrebten Arbeitsteilung oder besser des Zusammenwirkens all jener notwendigen Momente zu suchen ist, die ihrerseits ihren Grund in der Beschränktheit unserer Mittel findet. Wessen Geld man empfängt, dessen Diener wird man, und es ist ein gar schwieriges Unternehmen für den Diener, seinen Herrn zu erziehen. In dieser Lage aber befindet sich die Urania dem Volke gegenüber, dessen Kommen oder Wegbleiben Leben oder Tod für unsere Anstalt und all unsere schönen Bestrebungen bedeutet. In dieser Pro-Domo-Angelegenheit erlaube man mir die Worte eines sonst in jeder Hinsicht der Urania fernstehenden, mir und allen meinen Mitarbeitern persönlich unbekannten Herrn Dr. Ziegler anzuführen, welche derselbe im Meifsener Tageblatt vom 1. Juli dieses Jahres bei Gelegenheit einer ausführlichen Schilderung unserer Anstalt aussprach:

„Ein Unternehmen, wie die Urania, sollte nicht an Geldmangel leiden, nicht auf staatliche oder städtische Subvention angewiesen sein. Ehrensache der Reichen müfste es sein, freiwillig Summen zu spenden und Etat wie Lokalität der Urania auf den zehnfachen Umfang zu bringen. Amerika, das Land der Privat-Universitäten, der Privat-Sternwarten mit den kolossalen Fernrohren sollte das leuchtende Beispiel und die mahnende Ruferin zu edlem Wettstreit im Mäcenatentum

sein. Die deutschen Reichen, nicht das deutsche Reich, sollten die Stütze der Wissenschaft sein!"

Mit schüchterner Hoffnung wiederhole ich diese Worte in dem Augenblick, da Bestrebungen wach geworden sind, unser in allen Teilen viel zu eng gewordenes Haus mit einem inmitten der Stadt zu errichtenden zu vertauschen, Bestrebungen, die ohne sehr thatkräftige Unterstützung unausführbar sind.

Manches gute Korn — dessen sind wir uns bewufst — haben wir gesäet, das einst aufgehen wird, wenn die Jugend, der wir unsere Darbietungen in erster Linie brachten, erst herangereift ist. Tausende werden nach einem Jahrzehnt in Dankbarkeit an uns zurückdenken, denen wir durch Anregung, durch Aufklärung, durch Wegräumung irreführender Ideen die Wege bahnten zu Wohlstand und Glück. Aber diese Tausende können uns heute noch nicht helfen, wie es später sicherlich geschehen wird; heute müssen es die Väter thun. —

Mittheilungen.

Hermann von Helmholtz †.

Der Tod räumt unter den Physikern gewaltig auf. Kaum haben sich die Grabhügel über Heinrich Hertz und August Kundt geschlossen, so trifft das unerbittliche Geschick den Lehrer und Freund jener beiden, ihn, den man den Altmeister der deutschen naturwissenschaftlichen Forschung nennen mufs.

Am 21. August 1821 geboren, ist Helmholtz freilich nicht wie jene vor Ablauf der Zeit dahingegangen, welche das menschliche Leben zu währen pflegt, wohl aber stand er noch in den letzten Lebensjahren in voller Rüstigkeit und Schaffenskraft, so dafs sein Tod den schwersten Verlust für die Wissenschaft bedeutet. Einen Beleg für diese ungebrochene Geistesfrische liefert u. a. die erst im Jahre 1892 veröffentlichte Abhandlung „Über die Wellenbewegungen im Luftmeer“, über welche ja auch in unserer Zeitschrift berichtet worden ist. Während wir es einer späteren Gelegenheit vorbehalten wollen, die wissenschaftliche Bedeutung Helmholtz' in vollem Mafse zu würdigen, möge heute wenigstens ein flüchtiger Blick auf seine wesentlichsten Lebensschicksale und seine Hauptarbeiten geworfen werden.

Die Verhältnisse, aus welchen Helmholtz hervorging, waren einfach, wenngleich einer wissenschaftlichen Laufbahn nicht ungünstig. Sein Vater, Ferdinand Helmholtz, war in Potsdam Gymnasiallehrer. Während der Gymnasialzeit mag der Sohn den Eltern nicht selten Sorgen bereitet haben; körperlich etwas zurückgeblieben, war er auch in seinen Leistungen in der Schule durchaus nicht hervorragend, da ihm die Fähigkeit fehlte, gedächtnismäfsiges Wissen, welches ja damals noch mehr im Vordergrunde der Gymnasialbildung stand als heute, in sich aufzunehmen. Sogar aus späterer Zeit hört man die merkwürdig klingende Notiz, dafs er eigentlich den Eindruck eines durchaus nicht bedeutenden Menschen gemacht habe. Das war der-

selbe Helmholtz, der im Alter von 26 Jahren das Gesetz von der Erhaltung der Kraft veröffentlichen konnte!

Aus äufseren Gründen, nämlich weil das Studium der Physik noch für eine brotlose Kunst galt, studierte Helmholtz auf der militärärztlichen Bildungsanstalt in Berlin, der sogenannten Pepinière, Medizin, ein Fach, welches damals durchaus nicht in dem Grade wie heute von naturwissenschaftlichem Geiste durchweht war, vielmehr neben der Erfahrung noch die Dialektik als eine geeignete Forschungsmethode ansah. Grofsen Eindruck machte auf Helmholtz der be-



Hermann von Helmholtz.

kannte Physiologe Johannes Müller, welcher mit Erfolg den Satz vertrat, dafs auch die Lebensvorgänge den physikalischen und chemischen Gesetzen unterliegen und in diesem Sinne zu erforschen seien. 1842 promovierte Helmholtz mit einer Untersuchung, „Über den Bau des Nervenlebens der wirbellosen Thiere". Die Arbeit, welche in keiner Weise die Jugend des Autors verriet, fand gebührende Anerkennung, und noch in demselben Jahre wurde Helmholtz Assistenzarzt an der Charité. Weitere sechs Jahre lang mufste er der eingegangenen Verpflichtung gemäfs Militärarzt bleiben; doch fand er neben seiner

Berufsthätigkeit Zeit zur wissenschaftlichen Forschung. Insbesondere veröffentlichte er im Jahre 1843 eine Abhandlung über den Fäulnis- und Gährungsprozefs, in welcher er nachwies, dafs beide nur durch Keime organischer Wesen erzeugt werden können, also nicht, wie man bisher angenommen, rein chemische Vorgänge seien. An seine Entdeckung des Satzes von der Erhaltung der Kraft knüpft sich bekanntlich der weniger von ihm selbst und Robert Mayer als von anderen durchgefochtene Streit über die Priorität der beiden Forscher. Der Zeit nach gebührt dieselbe unzweifelhaft Robert Mayer; Helmholtz selbst hat das ausdrücklich anerkannt. Ihm gebührt hingegen das Verdienst einer vollständigen wissenschaftlichen Begründung des Satzes, und er war es auch, der zuerst den Zusammenhang desselben mit anderen allgemeinen Naturgesetzen nachwies.

Nicht minder bekannt sind seine Leistungen auf dem Gebiete der Sinnesphysiologie, welche vornehmlich niedergelegt sind in den beiden Werken „Die Lehre von den Tonempfindungen“ und „Handbuch der physiologischen Optik“. Um nur einige Beispiele herauszugreifen, möge hier seiner Untersuchung über die Fortpflanzungsgeschwindigkeit des Nervenagens, ferner seiner Analyse von Klängen, speziell von Vokalen, und endlich der Erfindung des Augenspiegels gedacht werden. Die Vielseitigkeit der Helmholtzschen Forschungen zeigt sich schon in den wenigen von uns angeführten Arbeiten. Die seltene Vereinigung mathematischer, philosophischer und experimenteller Begabung, die wir auch Heinrich Hertz nachrühmen mufsten, fand sich bei Helmholtz in bisher unübertroffenem Mafse. Wo immer er sich mit einem Gegenstande beschäftigte, erzielte er glänzende Erfolge. Sein ganz ungewöhnliches Lehrtalent zeigte sich weniger in den grofsen Vorlesungen als bei denjenigen Gelegenheiten, wo er mit einzelnen Schülern zu thun hatte. Wenn er die Räume des physikalischen Instituts durchschritt und bald hier bald dort eintrat, so konnte er in geradezu verschwenderischer Weise Anregungen geben, von denen jede einzelne die weittragendste Bedeutung besafs. Wegen dieser Eigenschaft war seine letzte Lebensstellung, die des Präsidenten der Physikalisch-Technischen Reichsanstalt, recht wie für ihn geschaffen. Er leitete dieses Institut bekanntlich seit der Gründung desselben im Jahre 1887. Vorher hatte er der Reihe nach an den Universitäten Königsberg, Bonn und Heidelberg gelehrt, zunächst als Physiologe und Anatom, dann nur noch in letzterem Fache, bis er im Jahre 1871 als Lehrer der Physik nach Berlin berufen wurde. 23 Jahre lang hat er hier als solcher segensreich gewirkt.

Nicht zum mindesten war Helmholtz ein populärer Redner. Die zwei von ihm veröffentlichten Bände populärer Vorlesungen gehören zu dem besten, was auf diesem Gebiete geleistet worden ist, und sie sind, ebenso wie seine wissenschaftlichen Abhandlungen, in alle Kultursprachen übersetzt worden.

An äufseren Erfolgen hat es Helmholtz nicht gefehlt. Zwar ist es auch ihm anfangs nicht anders gegangen als seinem unglücklichen Fachgenossen Robert Mayer; auch er hat zunächst vielfach an Stelle der Anerkennung nur ein mitleidiges Lächeln gefunden. Aber die Helmholtzschen Arbeiten traten in der Rüstung der exakten mathematischen Behandlungsweise auf und erzwangen sich deshalb Anerkennung. Wir wollen es uns indes versagen, von den zahlreichen Ehrenbezeugungen, welche Helmholtz stets, besonders aber an seinem 70. Geburtstage, von allen Seiten zu teil geworden sind, ausführlicher zu sprechen.

Von seinem Lebensgange sei noch erwähnt, dafs sein aus erster Ehe stammender Sohn Robert, welcher gleich dem Vater Physiker war und sich bereits einen Namen gemacht hatte, vor wenigen Jahren zum grofsen Kummer seiner Eltern verstarb. Der zweiten Ehe von Helmholtz entstammen zwei Söhne und eine Tochter; die letztere ist mit Arnold von Siemens, einem der Söhne Werners, verheiratet.

Das Ende des grofsen Gelehrten war im ganzen leicht und schmerzlos. Freilich hat er sich, nachdem ihn vor wenigen Monaten ein Schlaganfall getroffen, nicht wieder recht zu erholen vermocht. Nach einer schlimmen Wendung, welche am 6. September eintrat, verliefs ihn das Bewufstsein, und so ist er, ohne wieder zur Besinnung zu gelangen, am 8. September dahin geschieden aus einem Leben, welches reich war an Mühe und Arbeit, welches aber eben durch diese Arbeit wesentlich mitgewirkt hat, in unserem Jahrhundert die Richtung hervortreten zu lassen, welche wir für seine Signatur halten, nämlich die Richtung naturwissenschaftlichen Denkens. Sp.

Interessante Marsbeobachtungen. Die diesjährige Marsopposition, welche am 20. Oktober eintritt, bietet insofern gegenüber der 1892er Opposition wesentlich günstigere Beobachtungsverhältnisse dar, als der Planet für uns wegen seiner gegenwärtig ziemlich stark nördlichen Deklination eine grofse Höhe über dem Horizont erlangt und mit Sicherheit auch einige Stunden vor und nach dem Meridiandurchgang

die Erforschung der Gebilde und Konfigurationen auf seiner Oberfläche gestattet. In der That eind kürzlich bereits Mitteilungen von eigenartigen Wahrnehmungen bekannt gegeben worden und zum Teil durch die Tageszeitungen auch in weitere Kreiee gedrungen; meist allerdings in stark aufgebauschter Form und ohne Wahrung oder Berücksichtigung der Forderungen einer ernsten wissenschaftlichen Kritik. Die bezüglichen Beobachtungen gehören allerdings zu den selteneren, und eine kurze Rekapitulation der bisher verzeichneten ähnlichen Phänomene dürfte daher nicht ohne Interesse sein.

Die erste Kunde von hellen weifsen Flecken in der Nähe der Phasenbegrenzung des Planeten stammt von Schiaparelli. Nach seinen Wahrnehmungen war diese glänzende Färbung ganz dicht am Rande aufserordentlich auffällig, ohne dafs es ihm aber je gelungen wäre, jenseits der Lichtgrenze oder über dieselbe hinausragend die weifsen Flecke zu verfolgen. Im gleichen Jahre 1888 beobachtete auch Terby ähnliche weifse Flecke, die so lange unsichtbar blieben, bis sie sich dem Rande der Scheibe näherten. Helle Hervorragungen dagegen wurden zum erstenmal 1890 wahrgenommen. Am 5. Juli sahen die Beobachter der Licksternwarte einen glänzenden weifsen Fleck von schmaler elliptischer Form, der ein wenig über die Lichtgrenze hervorragte, später aber in der Nähe derselben auch auf der Scheibe selbst durch seine beträchtliche Helligkeit noch deutlich erkennbar blieb. Am nächsten Tage wurden sogar zwei glänzende Hervorragungen gesehen.

Während der besonders für südlicher gelegene Sternwarten günstigen Marsopposition vom Jahre 1892 wurden ähnliche Wahrnehmungen aufs neue von verschiedenen Beobachtern auf der Licksternwarte während eines mehrtägigen Zeitraums gemacht, nachdem vorher Perrotin in Nizza auf das von ihm beobachtete Auftreten einer solchen leuchtenden Hervorragung hingewiesen hatte. Auch in diesem Jahre gelang es wiederum Perrotin, der sich übrigens seit Jahren sehr eingehend mit Marsbeobachtungen beschäftigt hat, am 6. August eine lichte Hervorragung zu beobachten; am 19. August folgte Stanley Williams mit einer gleichartigen Mitteilung.

Was man sich unter diesen glänzend weifsen Flecken vorzustellen hat, ist schwer zu entscheiden. Pickering ist geneigt, in ihnen leuchtende Wolken zu vermuten, eine Ansicht, welcher aber der Umstand entgegenstehen dürfte, dafs mehrere dieser Gebilde eine konstante Lage auf der Oberfläche des Planeten zu besitzen schienen. Campbell denkt an Bergketten, die quer zur Lichtgrenze sich hin-

ziehen und zum Teil vielleicht auf ihren Gipfeln mit Schnee bedeckt sein können, so dafs hier diejenige Erklärung am Orte wäre, welche augenscheinlich für die aufserhalb der Lichtgrenze sichtbaren Bergkuppen auf der Mondoberfläche bei Sonnenaufgang oder -Untergang zutrifft. Ob die eine oder die andere Ansicht gröfsere Wahrscheinlichkeit hat, und ob nicht vielmehr beide Erklärungsversuche heranzuziehen sein würden, mufs dahingestellt bleiben. G. W.

Der Plan zu einem in Wasser schwimmenden Riesenteleskop ist aus Anlafs des bei den Franzosen aufgetauchten Projekts eines 10 Fufs im Durchmesser haltenden Spiegelteleskops für die Pariser Weltausstellung von 1900 von keinem Geringeren, als Sir Howard Grubh, dem Erfinder der heweglichen Kuppel-Fufshöden und überhaupt einem der genialsten astronomischen Konstrukteure, ausgearheitet worden. Unsere Abbildungen lassen die Grundzüge dieser ganz eigenartigen Montierungsweise leicht verstehen. Die Hälfte der Stundenachse (Fig. 1) und

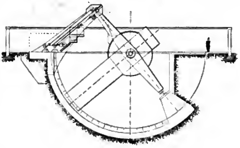


Fig. 1.

der gröfste Teil des Teleskoprohres mit dem grofsen Spiegel am unteren, verschlossenen Ende hefinden sich unter Wasser, und nur der ohere Teil der zur Erdachse parallelen Stundenachse, sowie das offene Ende des Fernrohrs Newtonischer Konstruktion mit dem seitlich angehrachten Okular (Fig. 2) ragen aus dem Wasser hervor. Die Deklinationsachse, welche das Rohr mehr oder weniger gegen die Stundenachse zu neigen gestattet, hefindet sich genau im Niveau des Wasserspiegels, und das Rohr ist in dieser Gegend mit einem kugelförmigen Mantel umgeben, sodafs durch irgend eine Veränderung der Neigung desselben ein ehenso grofses Volumen in das Wasser eingetaucht wird, als auf der anderen Seite aus demselben emporsteigt, dafs demnach das einmal hergestellte Gleichgewicht dadurch nicht gestört wird. Durch diese Einrichtung würde also das hei der paral-

laktischen Aufstellung so schwierige Gleichgewichtsproblem ohne Zuhilfenahme ausbalancierender Gegengewichte, die ohnehin schon das sehr grofse Gewicht der zu bewegenden Massen unnötig vermehren, gelöst sein, und, was das Wichtigste ist, ohne irgend nennenswerte Belastung der Achsenlager. Die das Fernrohr bewegende Kraft hat im wesentlichen nur die geringe Reihung im Wasser zu überwinden. Der Standpunkt des Beobachters würde ferner bei dieser Montierung bei Änderung der Fernrohrlage nur sehr geringe Verschiebungen erleiden, namentlich wenn, wie es in Fig. 2 angedeutet ist, das Okular an verschiedenen Punkten des Rohrumfangs angesetzt

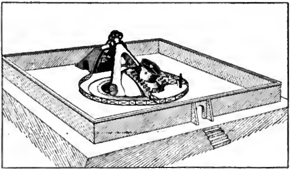


Fig. 2.

werden kann. Ohne Zweifel bietet Grubbs originelle, an Eiffels Nizzaer schwimmende Kuppel erinnernde Idee, die hoffentlich recht bald zur Ausführung gelangt, so zahlreiche Vorteile, dafs dadurch eine neue Ära in der beobachtenden Astronomie angebahnt werden könnte. Alle Einwürfe, die sich etwa gegen das hier kurz angedeutete Projekt erheben liefsen, hat der Erfinder bereits selbst in Betracht gezogen und Mittel und Wege ersonnen, wie manchen zu erwartenden Uebelständen, z. B. dem Betauen des Spiegels oder der bei vorhandener Temperaturdifferenz zwischen Wasser und Luft stattfindenden Luftströmung im Rohr, zu begegnen sein würde. Beobachtungen in der Nähe des Horizontes und des Poles würden bei der neuen Montierung allerdings unausführbar sein, doch bietet der übrige Himmelsraum gewifs ein genügend grofses Beobachtungsfeld, um den Ausblick auf diese kleinen Gebiete entbehren zu können. F. Kbr.

J. H. Mädler und S. W. Burnham. (Zur Geschichte der Doppelsternbeobachtungen). Zwei Ereignisse, die zeitlich ungefähr zusammenfallen, Mädlers hundertster Geburtstag und die Verleihung der goldenen Medaille der kgl. astronomischen Gesellschaft zu London an den bisherigen Astronomen der Licksternwarte, Burnham, laden unwillkürlich zu einem Vergleich des Lebensganges und der Bestrebungen dieser beiden merkwürdigen Männer ein. Der am 29. Mai 1794 zu Berlin als Sohn eines Schneiders geborene Mädler war zum Schullehrer bestimmt und von 1817 ab daselbst am Lehrerseminar beschäftigt. Er gewann aber trotzdem Zeit, an der Universität naturwissenschaftliche, besonders astronomische Studien zu betreiben, und erlangte die Möglichkeit, dieselben auf der Privatsternwarte von Wilhelm Beer praktisch zu verwerten, sodafs bereits 1830 die ersten Beobachtungen der beiden Gelehrten, welche den Mars betrafen, publiziert werden konnten.[1]) Burnham, um 1840 geboren, begann seine astronomische Laufbahn als Dilettant. Er hatte den Beruf eines Stenographen gewählt, und erst als er diese Thätigkeit ausübte, wurde er glücklicherweise auf das Studium der Astronomie gelenkt. Nachdem er zuerst an einem schwächeren Fernrohr sich erprobt hatte, gelangte er in den Besitz eines sechszölligen Clarkschen Refraktors und machte mit diesem die ersten 1873 publizierten Beobachtungen auf dem Gebiete, das zu pflegen er sich entschlossen hatte. Bei Tage folgte er seiner regelmäfsigen Beschäftigung, während er bei Nacht den Himmel studierte, bis die Dämmerung ihn zwang, das Bett aufzusuchen.

Die Beobachtungen, durch welche beide geschickte Astronomen ihre Wissenschaft bereichert haben, wurden vor allem durch ihre fast unvergleichliche Sehschärfe begünstigt, die ihnen gerade die subtilsten Messungen am Himmel nahe legten. Mädlers vorzügliche Augen haben der wissenschaftlichen Welt seine Marsbeobachtungen und die ebenfalls gemeinsam mit Beer ausgeführte Mondkarte (1834 bis 36, 4 Blatt) verschafft. Diese Karte war allen früheren bedeutend überlegen. Das Übersichtsblatt und die „Allgemeine Selenographie", sowie die „Kurzgefafste Beschreibung des Mondes", welche Mädler 1837 folgen liefs, sind es auch, aus denen Alex. von Humboldt[2]) alles entlehnt hat, was die Topographie der Mondfläche betrifft. Die Sehschärfe begünstigte aber vor allen Dingen alle späteren Beobachtungen, die Mädler im Gebiete der Fixsternwelt angestellt hat. Wir meinen besonders die Messungen von Doppelsternen, die er von 1840

[1]) Himmel und Erde Bd. V S. 413 ff.

[2]) Nach eigenem Geständnis im Kosmos Bd. III, S. 389, Anm. 26 zu S. 358.

ab in Dorpat vornahm, wohin er als Nachfolger F. G. W. Struves in der Leitung der Sternwarte übersiedelte. Es giebt wohl kein Feld der Beobachtung, auf welchem neben persönlichem Geschick eine solche Schärfe der Augen verlangt wird, wie bei den Doppelsternen. Die Geschichte dieser Beobachtungen zeigt uns daneben auch so recht, wie von den Zeiten Galileis an durch das fortwährend vollkommener sich gestaltende Instrument in den Händen der geschicktesten und scharfsichtigsten Beobachter ein lawinenartig anwachsendes Material an Doppelsternbeobachtungen herbeigeschafft wurde, dessen Berechnung noch späteren Geschlechtern Arbeit geben wird. Ein paar Zahlen[3]) werden genügen, diese Fortschritte klar zu machen. Bis in die Mitte des vorigen Jahrhunderts waren in den Katalogen kaum 20 Doppelsterne aufgezählt, deren Abstand weniger als 32 Bogensekunden beträgt, denn bis zu dieser Grenze haben wir seit dem älteren Struve die Doppelsterne im engeren Sinne zu rechnen, denen die Beobachtungskunst dieses Jahrhunderts insbesondere zugewandt war. Von Flamsteed an, der die ersten Mikrometermessungen vornahm, und dem Sternkatalog des Göttinger Astronomen Tobias Mayer[4]) (1756) bis zu den Arbeiten des Mannheimers Christian Mayer, der allein 1778 und 1779 67 solcher Sternpaare beschrieb, die sein achtfüfsiges Fernrohr ihm auflöste, und die zum Teil noch 1850 zu den schwierigsten Objekten gehörten, war die Zahl nicht auf 100 gebracht worden. „Diesen schwachen aber denkwürdigen Anfängen folgte W. Herschels Riesenarbeit.“ In drei Katalogen hat er nicht blos 836 meist von ihm allein entdeckte, in Position und Distanz bestimmte Doppelsterne zusammengestellt, sondern auch seinen Scharfsinn und sein Beobachtungstalent schon in allem geübt, was sich auf die Bahn, die vermutete Umlaufszeit, auf Helligkeit und Klassifikation nach Gröfse der Abstände bezieht.“ Struve der ältere (1813—42) an dem bekannten Fraun-

[3]) Humboldt, Kosmos, Bd. III, S. 206 ff.

[4]) Dieser fleifsige und geniale Mann tritt wieder einmal in den Vordergrund des wissenschaftlichen Interesses dadurch, dafs Auwers soeben sein Sternverzeichnis nach den Beobachtungen 1756—1760 neu herausgegeben hat. Zu Marbach in Württemberg 1723 geboren, starb er bereits 1762. Seine opera inedita, die Lichtenberg 1775 herauszugeben anfing, konnten nicht weiter erscheinen, denn „der Buchhändler bereute es, auf den ersten Band soviel Luxus verwendet zu haben, und weigerte sich, den zweiten zu übernehmen.“ Es waren Mondzeichnungen, Sternbeobachtungen und mathematische Arbeiten, insbesondere zur Theorie des Mondes, welche der Schaffensgeist des unermüdlichen — nur autodidaktisch vorgebildeten — Mannes uns geliefert hat. Seine jetzt herausgegebenen Beobachtungen stehen an Genauigkeit denen von Bradley kaum nach.

hoferschen Neunzöller in Dorpat, dem der Berliner nachgebildet ist, und Sir John Herschel haben durch vervollkommnete Instrumente, besonders durch Mikrometer unterstützt, die spezielleren Grundlagen dieses wichtigen Zweiges der Astronomie gelegt, und Bessel am Königsberger Heliometer, Encke und Galle in Berlin, Preufs und Otto Struve in Pulkowa,[5]) Michell in Cincinnati und last not least Mädler in Dorpat haben den Himmel darauf so gründlich abgesucht, dafs um die Mitte dieses Jahrhunderts 6000 Sternpaare bekannt waren, und bei 650 eine gegenseitige Verschiebung konstatiert wurde. Dafs Mädler neben seinen zahlreichen Beobachtungen noch Zeit blieb, die Bahnen von Sternpaaren zu berechnen, darf uns gerechter Weise verwundern; es sind uns zehn Bahnbestimmungen bekannt, die von ihm herrühren. Des unermüdlichen Mädler Arbeitsfeld bildeten auch noch andere Beobachtungen, wie die der Saturnsmonde, der Sonnen- und Mondfinsternisse. Eine gewaltige Arbeit, die in ihren Resultaten noch immer wertvoll bleibt, ist seine Untersuchung über die Fixsternsysteme, wenn ihm auch der Vorwurf nicht erspart werden kann, dafs er bei den Spekulationen, die sich daran knüpften, insbesondere über den Ort einer vermuteten Zentralsonne, zu wenig

[5]) „Im vorigen Jahre wurde der zweite und letzte Band von O. Struves Doppelsternbeobachtungen veröffentlicht. Dieses Werk enthält unschätzbare, von einem hervorragenden Beobachter während mehr als eines halben Jahrhunderts erhaltene Daten; denn er war erst 17 Jahre alt, als er unter Leitung seines illustren Vaters W. Struve seine ersten Messungen ausführte — seine ersten Waffendienste that, hätte ich beinahe gesagt. Dieses Werk wird unaufhörlich von allen Astronomen zu Rate gezogen werden, welche Doppelsternbahnen berechnen und feststellen wollen, dafs in diesen entfernten Welten das Gesetz der allgemeinen Massenanziehung, wie in der unsrigen, pünktlich befolgt wird." (Tisserand.)

Ein so kompetenter Beurteiler wie Burnham aber sagt darüber: „Niemand kann aufrichtiger als ich bedauern, dafs dies wahrscheinlich der letzte ausgedehnte Beitrag des grofsen russischen Astronomen zur Litteratur der Doppelsterne ist — soweit praktische Beobachtungen in Betracht kommen. Es wäre schwierig, den Wert seiner Dienste zu überschätzen. Seine glänzenden Entdeckungen merkwürdiger Doppelsterne und sein grofses Geschick als Beobachter sichern ihm einen hervorragenden und dauernden Platz in allen astronomischen Erinnerungen der Zukunft. — Glücklicherweise betrachteten die beiden Struves als offizielle Leiter grofser Sternwarten die Direktionsgeschäfte nicht als den wichtigsten oder notwendigsten Teil ihrer Arbeit. Sie gingen in der langen Zeit von drei Vierteljahrhunderten immer voran und machten die Messungen selbst; und das Ergebnis ist, dafs in den glänzenden Publikationen der Struves jede Beobachtung von der ersten bis zur letzten das persönliche Werk eines dieser grofsen Beobachter ist. Das giebt natürlich den Messungen einen weit höheren Werth, als sie beanspruchen könnten, wenn sie anders gewonnen wären."

kritisch verfahren ist und sich zu sehr auf das Feld unbegründeter Hypothesen hinausgewagt hat.[6])

Burnham wurde 1876 Direktor des Chicagoer Observatoriums, wo er einen 18½zölligen Refraktor zur Verfügung hatte. Als 1879 die Kuratoren der Lickstemwarte den Hamiltonberg als Ort derselben gewählt hatten, wurde er auf Empfehlung Prof. Newcombs ausersehen, über die atmosphärischen und anderen Bedingungen jener Örtlichkeit zu berichten, und beobachtete ebenda den Merkursdurchgang mit dem jetzigen Direktor Holden. Er erhielt an jenem so bevorzugten Beobachtungsorte eine Stelle und war in der Lage, den riesigsten Refraktor der Welt zu seinen Zwecken auszunutzen. Augenblicklich lebt Burnham als Professor der praktischen Astronomie in Chicago, und es ist zu hoffen, dafs ihm bald das nunmehr gewaltigste Fernrohr der Welt, der 40-Zöller der Yerkes-Sternwarte zur Verfügung stehen wird. Welches waren nun die Ziele, die er sich gesteckt hatte, und denen er mit sieben vorzüglichen Instrumenten in fleifsiger Arbeit zugestrebt hat (von seinem ersten Sechszöller bis zum Washingtoner 26-zölligen und dem 36-zölligen Lickfernrohr)? Er hatte sich einmal vorgenommen, gerade die engsten Sternpaare aufzusuchen und andererseits diejenigen, welche aus einem relativ hellen Stern und einem lichtschwachen Nachbar sich zusammensetzen. Gerade für die Lösung dieser Aufgaben war er in hervorragender Weise durch Sehschärfe und Geschick befähigt. Die 19 verschiedenen Kataloge von Doppelsternen, die er uns gegeben hat, umfassen jetzt ein Material von 1274 neuen Sternpaaren — eine Zahl, die noch kein anderer Beobachter vor ihm erreicht hat. Schon unter den ersten 81 Paaren, die 1870—72 entdeckt wurden, und deren Distanzen nur geschätzt, nicht scharf gemessen werden konnten, weil sein Fernrohr kein Mikrometer besafs, befanden sich einige sehr schwierige Objekte, z. B. eines, dessen Glieder resp. 6. und 12. Gröfse hatten und nur 0,7 Bogensekunden von einander abstehen.[7]) Viele von den hierher gehörigen Abständen wurden damals von Dembowski gemessen, dem bekannten Doppelstern-Beobachter von Neapel und Gallarate, mit dem Burnham korrespondierte. Von 1873 ab beschränkte sich derselbe auf enge Paare von weniger als 5" Abstand, deren Hauptstern keine geringere als die 9. Gröfse hatte. Schon damals fand er mit dem Sechszöller ein Paar (ν Scorpii), dessen Sterne

[6]) Himmel und Erde, Bd. III, S. 463 ff.

[7]) Unter diesem Winkel erscheint das Haar eines Europäers in einer Entfernung von 150 m.

4. resp. 8. Gröfse hatten und nur 0,3″[8]) von einander entfernt waren — eine umso merkwürdigere Thatsache, als viele mit gröfseren Instrumenten versehene Astronomen gerade diesen Stern mit einem andern Nebenstern vorher viel gemessen hatten, und der Hauptstern gut geprüft worden war. Burnham sagt von ihm: „Ich prüfte ihn mehrfach unter den günstigsten Umständen, konnte aber den Eindruck einer scheinbaren Verlängerung des Hauptsterns ungefähr in der Nordsüdrichtung nicht los werden. Ich ersuchte Prof. C. A. Young, ihn mit dem prächtigen 9,4-zölligen Clarkschen Refraktor vom Dartmouth-College zu untersuchen. Das that er mehrfach, und endlich, als die Luft sehr beständig war, war er geneigt, ihn für doppelt zu halten, obgleich er ihn noch nicht einmal „gekerbt“ erkennen konnte.“ Dieser Stern wurde als weites Paar schon früh erkannt, und 1847 fand Jacob in Madras, dafs der Begleiter doppelt war. Das enge Paar wurde 1874 mit dem Washingtoner Refraktor und von Dembowski gemessen.

Hieraus geht hervor, wie merkwürdig die Sehschärfe Burnhams ist, und wie wunderbar frei von Fehlern, wie dem Astigmatismus, welcher derartige Beobachtungen unmöglich machen würde. Wenn ein Sternscheibchen um eine fast unendlich kleine Gröfse von der Kreisform abwich, so entdeckte er dies sogleich. So war seinem kritischen Auge mit dem Sechszöller ein Stern aufgefallen, den er am 11. August mit dem Washingtoner Fernrohrriesen als aus 2 Sternen $8^1/_2$. Gröfse mit einem Abstand von nur 0,2 Sekunden[9]) bestehend erkannte, während er in derselben Nacht noch fernere 13 Sternpaare sicher als solche konstatierte.

Als Burnham 1870 seine Arbeit begann, geschah nichts zur Entdeckung neuer Doppelsterne. Die meisten Beobachter waren zufrieden gestellt durch Herschels Kataloge und diejenigen der beiden Struves, und Burnham hatte nicht die Absicht, diese stark zu vermehren. Sein scharfes Auge machte es ihm jedoch nicht möglich, stille zu stehen. Sein kleines, wenn auch sehr vollendetes Instrument bildete das Mittel, das ihm gestattete, seine ursprüngliche Absicht zu durchbrechen. Besonders hat er sich dabei Sternen zugewandt, die auch mit blofsem Auge sichtbar sind, und nach ihren etwaigen schwachen Begleitern gesucht. Die schwierigeren derselben wurden mit dem 36-Zöller der Licksternwarte entdeckt. Unter den 1274 neuen Sternpaaren sind nicht weniger als 197, welche dieser Burnhamschen

[8]) Dasselbe Haar in 350 m Entfernung.
[9]) in 500 m Entfernung.

Klasse angehören. Besonders mit dem Lickfernrohr legte er sich Beschränkungen in der Auswahl der Objekte auf und gab denjenigen den Vorzug, die anderswo nicht beobachtet werden konnten — die schwierigsten und zugleich interessantesten. So sind in seinem 18. Kataloge 15 unter 42 Doppelsternen, welche weniger als 1″ von einander abstehen (Haarbreite in 100 m Entfernung), unter allen 1274 neu entdeckten aber 123, die weniger als 0,5″ Abstand haben. Unter seinen Doppelsternen gehören sechs einer ausgezeichneten Klasse an: sie haben nämlich nicht mehr als 25 Jahre Umlaufszeit — eine Eigenart, die nur noch zwei früher bekannte Objekte mit ihnen theilen. Eine Reihe von Sternbahnen hat Burnham selbst berechnet, darunter auch diejenige des Siriussystems, dessen Umlaufszeit er kürzer als Gore und Howard fand.[10]) Ein seiner Sehschärfe recht angepafstes Objekt war das Trapez im Orion; er war imstande, die früheren Angaben über dasselbe wesentlich zu verbessern, indem er zeigte, dafs die kleinen Sterne, welche frühere Beobachter mit mäfsigen Fernröhren darin gesehen haben wollten, gelinde gesagt, mythisch sind, denn nur im 36-Zöller hat er solche wahrgenommen, die mit einem Fernrohr von weniger als 30 Zoll Öffnung notwendig unsichtbar bleiben müssen. Mit seinen Doppelsternkatalogen allein hat Burnham eine Arbeit vollbracht, zu der ein einzelner Mensch kaum je fähig gewesen ist.

Die Geistesverwandschaft Mädlers und Burnhams zeigt sich ferner darin, dafs sie beide die Resultate ihrer Wissenschaft in populärer Form wiederzugeben unternommen haben. Wir müssen leider bekennen, dafs wir Mädlers dahin gerichtete Thätigkeit für die schwächsten Kraftäufserungen des fleifsigen und begabten Mannes halten. Bei ihrem Mangel an Anschaulichkeit und der Schwere des Stils haben Mädlers Bücher, die eine grofse Verbreitung fanden und vielfach aufgelegt wurden, doch nicht dasjenige erreicht, was sie bezweckten, nämlich eine klare Beschreibung der himmlischen Vorgänge zu liefern. Um wieviel war ihm hierin der ältere Herschel voraus, und um wieviel stehen sie gegen manches neuere Buch zurück, um

[10]) H. u. E. Bd. V. S. 80. Die Divergenzen der Auworsschen Bahn waren gegenüber der Theorie in den letzten Jahren ziemlich grofs geworden, und einige Astronomen blieben in reservierter Haltung. Auwers hat in einer neuen Arbeit 1893 die Streitfrage definitiv abgeschnitten, indem er zeigte, dafs man dem Begleiter einen Weg anweisen kann, der alle Beobachtungen befriedigend darstellt und zugleich die kleinen Abweichungen des Sirius erklärt. Er hat nebenbei gefunden, dafs die Masse des Trabanten der Sonnenmasse gleich ist, während die des Sirius zweimal so grofs ist. (Tissérand.)

wieviel auch gegen die zahlreichen Artikel, durch welche Burnham in populären Zeitschriften astronomische Kenntnisse zu verbreiten strebte.

So zeigen beide Männer in ihrem Lebensgange wie in ihren Arbeiten mannigfache Ähnlichkeiten, auf die aufmerksam zu machen uns der Mühe wert erschien. Sm.

Chemische Reaktionen im elektrischen Flammenbogen.

Dem Bestreben der modernen Chemie, neue Verbindungen aufzufinden, dient als Mittel in erster Linie das Variieren der von früher her bekannten Versuchsbedingungen; dann aber ist gerade in neuester Zeit mit Erfolg versucht worden, durch eine möglichst weitgreifende Steigerung resp. Abschwächung der ursächlichen Kräfte zu neuen Resultaten zu gelangen. Wenn wir die Anschauung, dafs die chemischen Reaktionen von sehr lebhaften Molekularbewegungen eingeleitet werden, als eine wohlbegründete ansehen müssen, so ist in der That klar, dafs an den Grenzen der Molekularbewegung, d. h. einerseits bei sehr tiefen, andererseits bei sehr hohen Temperaturen, die Erscheinungen in ganz eigentümlicher, vom Bekannten abweichender Art vor sich gehen müssen. Wenn einerseits Pictet nachwies, dafs bei genügend tiefer Temperatur die Reaktionen entweder gar nicht, oder nur sehr langsam erfolgen, so haben sich andererseits mehrere Forscher der Frage zugewandt, wie aufserordentlich hohe Wärmegrade einwirken. Während nach jener ersterwähnten Richtung der absolute Nullpunkt die Grenze des Möglichen bildet, existiert theoretisch nach oben hin wohl keine Schranke; allerdings wird praktisch der eintretende Zerfall aller Verbindungen bei sehr hoher Temperatur, wie beispielsweise der auf der Sonne herrschenden, auch nach dieser Seite einem weiteren Vordringen unübersteigliche Hindernisse entgegenstellen. Trotzdem ist es wichtig, die Reaktionen bei so hohen Hitzegraden, wie die moderne Naturwissenschaft sie herzustellen erlaubt, zu studieren und zu untersuchen, in welcher Weise sie vom Bekannten abweichen. Eins der wichtigsten Mittel ist in dieser Beziehung die aufserordentlich hohe Wärme des elektrischen Flammenbogens, die nach Violle hinreicht, bisher als durchaus unvergasbar betrachtete Stoffe, wie die Kohle, zu verflüchtigen. In der neuesten Zeit ist man dazu übergegangen, diese Wärme durch möglichst günstig konstruierte Apparate bis zu der äufsersten Grenze ihrer Leistungsfähigkeit auszunutzen.

Im Verlauf der letzten Jahre ist das schon seit 1890 zur Dar-

etellung dee Aluminiums angewendete, von Cowlee und Héroult herrührende Verfahren — dae Arheiten mittele des eogenannten elektrischen Ofens — im kleinen Mafsetabe für eine ganze Reihe wichtiger chemischer Operationen nutzhar gemacht worden. Wie hei jenen gröfeeren Anlagen der Ofen aus einem Hohlraum von entsprechender Gröfse besteht, deesen Sohle als die eine Elektrode dient, während ein von oben her eintretendee Kohlenbündel die andere Elektrode bildet, eo finden wir ähnliche Einrichtungen in den in erster Linie von Moieean angewendeten neuen Apparaten zur intensiven Erhitzung kleiner Mengen chemischer Verbindungen.

Moiseane elektrischer Ofen eetzt sich aus zwei genau auf einander passenden plattenförmigen Stücken von gebranntem Kalk zusammen. Das untere derselben hat in eeiner Mitte eine halbkugelige oder kegelförmige Vertiefung, zu welcher von zwei entgegengesetzten Seiten zwei oberflächlich liegende, schmale Furchen laufen; das ohere dient entweder nur als maseive Decke oder hat — hei etwas gröfeeren Einrichtungen — eine senkrechte cylindrische Bohrung, um die zu erhitzenden Stoffe auch einfüllen zu können, während die Platten auf einander liegen, d. h. bei geechloesenem Ofen. Die Höhlung dient entweder selbst als Tiegel oder eie enthält einen besonderen Tiegel aue Kohle; die Furchen eind für die Zuleitung der beiden etahförmigen Kohlenelektroden beetimmt. Bei Anwendnng eines Stromes von 70 Volt und 450 Ampère gelang es Moieean, auf diese Weiee eine Temperatur von über 3000° zu erzielen, welche z. B. hinreichte, Kalk zu einer dünnen Flüssigkeit zu echmelzen. Die heechriebene Einrichtung änderte der Erfinder wiederholt ab; z. B. gab er dem Ofen — im Verein mit Violle — die Gestalt einee dickwandigen Hohlcylinders aue Kohle, der in einen priematischen oder cylindrischen Block aue Kalk eingesetzt wurde. Der Kohlencylinder erhielt einen Durchmesser hie zu 6,5 cm; die Elektrodenetäbe waren gegen 3 cm dick, während der Kalkblock Dimensionen von 30:25:20 cm hatte und ohen durch eine 5 cm starke Deckplatte geechlossen wurde. Eine kleine Änderung nahmen Ducretet und Lejeune vor, indem eie die als Elektroden dienenden Kohlenetäbe nicht horizontal, eondern echräg von oben eintreten liefsen und den eo im obersten Teile dee Tiegels entetehenden Flammenhogen durch einen kräftigen Magneten auf die unten liegende, zu erhitzende Subetanz ablenkten.

Die Wirkungsart des elektriechen Ofens ist im wesentlichen dreifach: einfache Schmelzung, Herstellung chemischer Verbindungen im geechmolzenen Zuetande und Reduktion von Oxyden aller Art.

Zu den erstgenannten Resultaten hat man die Schmelzung sehr schwer schmelzbarer Metalle und Metalloxyde zu rechnen. Es gelang aber Moissan auch, in seinem Ofen verschiedene Oxyde zuerst in Krystallen zu erhalten, ehe völlige Verflüssigung eintrat. Hierhin gehört der Kalk, welcher sich bei 25 Ampère und 70 Volt mit den bekannten, auch im Knallgasgebläse darstellbaren, glänzend weifsen Krystallen überzog. Noch reichlicher trat die Krystallisation bei 100 Ampère und 50 Volt auf. Bariumoxyd, Strontiumoxyd und Magnesia verhielten sich analog. Thonerde ergab bei geringem Zusatz von Chromoxyd künstliche Rubinkrystalle, verflüchtigte sich aber bei Verstärkung des Stroms sehr rasch und vollständig, so dafs der Tiegel in mehreren Fällen nach Schlufs des Versuches vollkommen leer gefunden wurde. Andere Oxyde, wie die des Kupfers, Eisens, Mangans wurden partiell desoxydiert. Zirkonerde und Kieselsäure gelang es, zum völligen Sieden zu bringen. Die bereits früher gezeigte Verwandlung des Diamanten in Graphit vermochte Moissan sogar ohne seinen Ofen als Vorlesungsversuch zu zeigen, indem er den in einer Höhlung der Elektrode liegenden Diamant auf einen Schirm projizierte; man konnte dann bei verhältnismäfsig geringer Stromintensität das Aufquellen des Diamanten beobachten und fand diesen nach dem Versuche mit hexagonalen Graphitblättchen bedeckt.

Zu den Darstellungen von Verbindungen im elektrischen Ofen gehört die Herstellung des Karborunds, welches bereits etwas früher von Acheson im Cowlesschen Ofen erhalten wurde und gegenwärtig in Amerika wegen seiner aufserordentlichen Härte als Schleifmaterial einen gesuchten Handelsartikel bildet. Das Karborundum ist ein Siliciumkohlenstoff von der Formel SiC und wird durch Zusammenschmelzen von Kohle (Kokspulver) und Kieselsäure (Sand) im elektrischen Ofen erhalten. Bei ganz reinen Rohmaterialien erhielt Moissan die Substanz in farblosen hexagonalen Krystallen, welche so hart wie Diamantstaub und selbst in Sauerstoff nur sehr schwer verbrennlich sind; nur durch Zusammenschmelzen mit Alkalien werden sie zersetzt.

Noch interessanter in vielen Beziehungen ist eine Verbindung der Kohle mit Calcium, das Calciumcarbür, C_2Ca, welches Moissan erst ganz neuerdings durch Erhitzen von metallischem Calcium mit Kohle in seinem Ofen erhielt. Diese oder ähnliche Verbindungen könnten nämlich mit nicht geringer Wahrscheinlichkeit in sehr frühen Erdepochen unter Temperaturgraden, welche denen des elektrischen Ofens nahe lagen, durch Einwirkung von Kohle auf das in einer sehr grofsen Anzahl von Gesteinen noch heute in überreicher Menge vorhan-

dene Calcium entstanden sein. Der Umstand, dafs Moissans Calciumcarbür an der Luft schon bei Rotglut Kohlensäure frei giebt, sich auch mit Wasser leicht zersetzt, läfst annehmen, dafs dieser merkwürdige Körper mindestens als Übergangsprodukt existiert hat; er könnte dann als Quelle für die grofsen Mengen Kohlensäure angesehen werden, welche die Erdatmosphäre in früheren Zeitaltern sicher enthielt, ehe das reiche Pflanzenleben späterer Epochen eine Assimilation dieses Gases bewirkte. In chemischer Hinsicht mufs man das Calciumcarbür als ein Derivat des Acetylens, C_2H_2, auffassen, dessen Wasserstoffatome durch ein Calciumatom ersetzt werden.

Die wichtigsten Resultate ihres Verfahrens erhielten Moissan und Violle in den im elektrischen Ofen bewirkten Reduktionsprozessen, welche — im Vergleich mit den Ergebnissen früherer Methoden — sich mit aufsergewöhnlicher Leichtigkeit vollziehen.

Die schwierig darstellbaren Erdalkalimetalle Calcium, Strontium und Baryum wurden schnell aus einem Gemisch ihrer Oxyde mit Kohle erhalten. Bei der Reduktion der Oxyde des Chroms und Mangans erhielt Moissan Legierungen der Metalle mit Kohle; ähnlich beim Schmelzen von Wolframsäure und Molybdänsäure. Durch nochmaliges Erhitzen der kohlenhaltigen Metalle wurden die letzteren rein erhalten; ein sehr wichtiges Resultat besonders für das Wolfram, dessen Verwendung in der Stahlindustrie bekannt ist.

Auch zur Darstellung von Kohlenstoff unter starkem Druck gebrauchte Moissan den elektrischen Ofen, indem er in geschmolzenes Eisen einen schmiedeeisernen, mit stark komprimierter Kohle gefüllten und dicht verschlossenen schmiedeeisernen Cylinder einsenkte. Nach dem Abkühlen des ganzen Tiegels, währenddessen das erstarrende Eisen einen starken Druck ausgiebt, findet man das Metall mit kleinen Mengen eines diamantartigen Kohlenstoffs durchsetzt, den man durch Behandeln des geschmolzenen Regulus mit Salzsäure frei machen kann. —

Wenn auch Moissans im obigen kurz geschilderte Versuche sich bisher noch im Rahmen des chemischen Experiments bewegen, d. h. zunächst nur ein überwiegend wissenschaftliches Interesse bieten, so ist doch auch jetzt schon zu erkennen, dafs sie eine Menge Einzelheiten bergen, deren Verwertung auf dem Gebiete des chemischen Grofsbetriebes für die Zukunft von Wichtigkeit werden dürfte.

O. L.

Über die Zunahme der Blitzgefahr und die Einwirkung des Blitzes auf den menschlichen Körper.[1])

Erfahrungsgemäfs hat mit der ausgedehnteren Verwendung des elektrischen Stromes in Technik und Industrie auch die Gefahr einer gewaltsamen Ausgleichung der elektrischen Spannung innerhalb der Atmosphäre zugenommen. Belege bieten hierfür einerseits sowohl die Brandstatistiken, andererseits die meteorologischen Untersuchungen, die allerdings gröfstenteils wieder auf ersteren fufsen.

Aus den Ergebnissen der amtlichen preufsischen Brandstatistik kann z. B. ein solches stetiges starkes Ansteigen der Brandgefahr infolge Blitzschlages ohne weiteres gefolgert werden, und einige Zahlen werden namentlich die hervorragende Beschädigungsgefahr der ländlichen Besitzungen zur Evidenz nachweisen; denn es ist längst allgemein bekannt, dafs Stadt und Land in dieser Beziehung durchaus verschieden gestellt sind. In dem achtjährigen Zeitraum von 1881 bis 1888 entfielen z. B. von den durch Blitzschlag beschädigten Besitzungen auf Berlin 0,6 pCt., auf die übrigen Stadtgemeinden 12,8 pCt., insgesamt auf die Stadtgemeinden also 13,4 pCt., auf die Gutsbezirke hingegen 10 pCt. und auf die Landgemeinden gar der erschreckend hohe Prozentsatz von 76,6. Vergleicht man aber die Blitzschläge mit der Gesamtzahl der jeweils in den einzelnen Jahren des bezeichneten Zeitraums vorhanden gewesenen Besitzungen, so ergiebt sich, dafs die Blitzgefahr in den Landgemeinden doppelt, in den Gutsbezirken nahe viermal so hoch ist wie in den Städten.

Ganz besonders scheint nach den amtlichen statistischen Erhebungen die Provinz Schleswig-Holstein von schädlichen Blitzschlägen heimgesucht zu werden. Aufserdem bestätigt sich durch dieselben das übrigens von vornherein zu erwartende Resultat, dafs die Art der Dachung eine sehr wichtige Rolle spielt, und dafs die harte Dachung angesichts der bei ihr beobachteten minderen Zahl von schädlichen Blitzschlägen entschieden vor der ganz oder teilweise weichen Dachung den Vorzug verdient.

Ähnliche Folgerungen konnten auch aus den Statistiken der übrigen Feuersocietäten und Brandversicherungs-Gesellschaften hergeleitet werden. Besonders interessant ist in dieser Beziehung eine Untersuchung von Professor v. Bezold, der seinerzeit aus den Akten der Brandversicherungs-Anstalt im Königreich Bayern nachweisen konnte, dafs im Mittel für die Zeit von 1833 bis 1843 pro Jahr 32, im Zeit-

[1]) Nach einem Vortrage des Geh. Ober-Reg.-Rats E. Blenck, Direktors des Kgl. Statistischen Bureaus.

raum von 1844 bis 1865 schon 52, in der Zeit von 1866 bis 1879 103 und endlich zwischen 1880 und 1882 sogar 132 Brandfälle durch Blitz stattgefunden haben. Indessen waren auch in den einzelnen Zeiträumen noch wieder kleine Schwankungen zu beobachten, und Professor v. Bezold glaubte annehmen zu dürfen, dafs diese Schwankungen in gewissen Beziehungen zur Sonnenfleckenthätigkeit ständen, so zwar, dafs einem Fleckenmaximum jedesmal ein Minimum von zündenden Blitzen entspricht. Namentlich liefs sich aber mit grofser Bestimmtheit nachweisen, dafs es gewisse Gegenden giebt, welche infolge ihrer örtlichen Lage hinsichtlich der Hauptzugstrafsen, denen die Gewitter mit Vorliebe zu folgen pflegen, ihren Charakter der gröfseren oder minderen Gefährdung nicht oder nur unwesentlich verändern.

Die Zunahme der Blitzgefahr hat zweifellos ihren Grund in der stetigen Veränderung der Oberflächengestaltung der Erde, z. B. durch mehr oder weniger übertriebene Ausrodung von Wäldern, Einebnung von ackerbaren Flächen, Drainierung feuchter Äcker und nasser Wiesen u. s. w.; die Hauptschuld daran scheint aber der unaufhaltsamen Verschlechterung der Atmosphäre zugeschrieben werden zu müssen. Offenbar findet die elektrische Spannung immer seltener Gelegenheit, in ausdünstenden Flächen sich selbst zu vernichten, da solche mehr und mehr eingeschränkt werden.

Eine besondere Form der Umgestaltung der Erdoberfläche ist allerdings, wenigstens der Theorie zufolge, auch von praktischem Wert; es ist sehr leicht denkbar, dafs das reiche Netz von Telephon- und Telegraphendrähten dazu beiträgt, dafs fortwährend kleine Entladungen an ihnen stattfinden, welche oftmals eine einzige, unter Umständen notwendig werdende starke Entladung entbehrlich machen können. Die Verhältnisse in Berlin und die Wahrnehmungen in anderen grofsen Verkehrszentren scheinen diese Anschauung zu bestätigen, wenn auch vielleicht mit der Zeit die vermehrte Verwendung und der nicht völlige Verbrauch künstlicher elektrischer Energie in bestimmter Weise sich als nachteilig herausstellen könnte.

Der Einflufs der veränderten Bauweise auf die Zunahme der Gefährdung durch Blitzschlag ist unverkennbar; Spitzdächer und Türme sind ganz besonders bedroht. Ähnliche Wirkungen zeitigt auch die aus praktischen Rücksichten der Landwirtschaft und Industrie angestrebte oder gebotene Auseinanderlegung von Gehöften in Dorfgemeinden bezw. Fabriketablissements; gesondert liegende Abbauten sind in der Gefahr dreifach schlechter gestellt gegenüber zusammenhängenden Bauten.

Die Wirkung der Verschlechterung der Atmosphäre dürfte hauptsächlich darauf zurückzuführen sein, dafs durch den koloesal anwachsenden Verbrauch von Kohlen, sowie durch andere Vorgänge der Atmosphäre stetig zunehmende Quantitäten schädlicher Beimengungen zugeführt werden, welche die örtliche Reibung verschiedener Luftschichten zu steigern und die hierdurch entstehende elektrische Spannung zu begünstigen geeignet sind. Es scheint daher geboten, solchen Veranstaltungen, welche der Zunahme derartiger schädlicher Beimengungen steuern können, gröfsere Aufmerksamkeit zuzuwenden, z. B. den Vorrichtungen zur Erzielung einer möglichst vollkommenen Rauchverbrennung.

Mit der Zunahme der Blitzgefahr überhaupt gewinnt auch die Frage an Interesse, welcher Art die Einwirkungen des Blitzschlages auf den menschlichen Organismus sind. Wenngleich die Erörterung dieser Frage eigentlich einem anderen Gebiet angehört, so ist doch ein Zusammenhang derselben mit einigen physikalischen Erscheinungen nicht von der Hand zu weisen, und deshalb mögen hier einige diesbezügliche Bemerkungen Platz finden.

Zunächst ergeben auch hier wieder die statistischen Ermittelungen, dafs, während um 1855 jährlich etwa 73 Personen vom Blitz getötet, 134 überhaupt getroffen worden sind, die entsprechenden Zahlen 30 Jahre später sich auf 161 und 189 stellen, also auch hier eine Zunahme unbestreitbar hervortreten lassen. Überhaupt sind im verflossenen Jahrzehnt unter je 20000 Todesfällen ca. fünf tötlich verlaufene Blitzschläge an Menschen zu verzeichnen gewesen. Auf die gesamte Einwohnerzahl bezogen, ergiebt sich allerdings, dafs in Preufsen z. B. erst auf etwa 167000 Menschen ein Todesfall durch Blitzschlag kommt, jedenfalls ein tröstlich kleiner Bruchteil.

Nach den bisher gesammelten Erfahrungen — es sind nur wenige Versuche an Tieren direkt angestellt, sonst ist das Material ausschliefslich aus den Leichenbefunden und Krankenberichten zusammengetragen — scheint die Einwirkung des Blitzschlages auf den menschlichen Organismus im wesentlichen mechanischer Natur zu sein und sich vorwiegend zu äufsern:

1. in Verbrennungen verschiedenen Grades, der Haut, der Haare u. s. w.;
2. in längere oder kürzere Zeit andauernden Lähmungen verschiedener Organe (u. a. auch des Gesichts oder Gehörs) ohne direkte Verletzung;
3. in der Kraftentfaltung, welche im stande ist, mit oder ohne

Zerreifsung innerer Organe die Zentralorgane (Herz, Lunge, Gehirn u. s. w.) in einer Weise zu lähmen, dafs sie ihre Funktionen einstellen.

Die letztgenannte Wirkungsweise giebt sich häufig in Form einer Aufserbetriebsetzung der Atmungsorgane zu erkennen und führt dann, unter besonderen äufseren Bedingungen, oft den Tod durch Erstickung herbei. Die blaue Färbung, welche wiederholt an durch Blitzschlag getöteten Personen bemerkt worden ist, spricht allein schon dafür, und



Blitzaufnahme
am 10. Juli 1893 Abends 9h von Carl Meysel in Dresden.

es unterliegt kaum einem Zweifel, dafs in vielen Fällen vom Blitz Getroffene ins Leben zurückgerufen werden könnten, wenn rechtzeitig künstliche Atmungs- und Wiederbelebungsversuche angestellt würden.

Was die Verbrennung angeht, so soll diese von einem äufseren, flammenden Teile des Blitzes hervorgerufen werden. In der Regel gewinnt es übrigens den Anschein, als ob die auf der Körperhaut (etwa in Form von Schweifstropfen) vorhandene Feuchtigkeit in Dampf verwandelt würde, und dafs die so entstehenden heifsen Dämpfe die Brandwunden bedingen, denn die Brandstellen weisen häufig eine augenfällige Ähnlichkeit mit durch Verbrühen entstandenen Wunden auf.

Im übrigen wird meistens die Annahme gemacht, dafs das Blut der Hauptleiter des Blitzes sei, und dafs namentlich durch eine bisher nicht genügend erforschte Veränderung des Blutes im wesentlichen jene gewaltsamen Störungen der Zentralorgane stattfinden, welche den Tod herbeiführen. Äufserlich kennzeichnet sich der Weg des Blitzes in der Mehrzahl der Fälle durch eine auffallende Rötung der Haut in einem ziemlich breiten, unregelmäfsig verlaufenden Streifen und durch die bereits angedeuteten Brandstellen. An den äufsersten Rändern derselben, wo augenscheinlich der Strom schon weniger stark war, verzweigt sich die Hauptzeichnung sehr oft in eine grofse Zahl von feinen Verästelungen (die sog. Blitzfiguren) von gröfserer oder geringerer Unregelmäfsigkeit. Die Rötung der Haut wird — ob und mit welchem Recht mufs dahingestellt bleiben — als eine vorübergehende Lähmung der im Verlauf der Blitzverzweigungen getroffenen Hautkapillaren zu deuten sein, woraus sich auch die Verminderung der Empfindsamkeit der Haut innerhalb der Verästelungen erklären würde.

Bei den Blitzfiguren dürfte eine gewisse Ähnlichkeit mit den sog. Lichtenbergschen Figuren, sofern sie durch positive Elektrizität hervorgerufen werden, nachweisbar sein; sie würden demnach keinesfalls als oberflächliche Verbrennungswirkungen betrachtet werden dürfen. Wohl aber wäre es denkbar, dafs der Blitz nach allen Seiten auf der Haut auseinander läuft und, obgleich diese ein schlechter Leiter ist, also der Fortpflanzung des Funkens einen erheblichen Widerstand entgegensetzt, in feinen Strahlen bis zu einer gewissen Tiefe eindringt — genau dieselbe Erscheinung, die man an photographischen Aufnahmen des Blitzes so unzweideutig verfolgen kann.

Bei vorübergehenden Störungen der Funktionen irgend welcher Organe durch Blitzschlag stellt sich in der Regel eine starke Nervosität ein, die aber bald dem gewöhnlichen Zustand zu weichen pflegt. Alle sonstigen Hemmungen werden gleichfalls meist dauernd beseitigt, wiewohl der Heilungsprozefs in schwierigen Fällen sogar Jahre in Anspruch nehmen kann. Bemerkenswert ist noch die bekannte Thatsache, dafs die Betroffenen meistens weder vom Blitz, noch vom Donner etwas wahrgenommen, dafür aber die Empfindung gehabt haben, als wären sie plötzlich mit Feuer übergossen worden oder in einen glühend heifsen Luftstrom geraten. Vielfach erinnert sie durch kurze Zeit nur ein scharfer Ozongeruch und -Geschmack an das Geschehnis. G. W.

Bibliographisches

Ludwig David und Charles Scolik: Photographisches Notiz- und Nachschlage-Buch für die Praxis. Mit 7 Kunstbeilagen. Vierte umgearbeitete Auflage. — 1894, Halle a. S., Verlag von Wilhelm Knapp. 221 Seiten kl. 8°. Preis 4 Mk.

Dr. A. Miethe: Grundzüge der Photographie. — IV und 83 Seiten kl. 8°. 1894, Halle a. S., Verlag von Wilhelm Knapp. Preis 1 Mk.

Das geschmackvoll ausgestattete, handliche Notiz- und Nachschlage-Buch der beiden Verfasser enthält eine Fülle der brauchbarsten Vorschriften, die, mit großer Sorgfalt und vielem Verständnis zusammengestellt, für den praktischen Gebrauch des Amateurs mehr als ausreichend sein, in den meisten Fällen sogar weitergehenden Ansprüchen genügen dürften. Es mufs nach allen Richtungen als ein wirklich bequemes, über das Wissenswerte in der erforderlichen Ausführlichkeit orientierendes Nachschlage-Werk bezeichnet werden, das wir für eine folgende Auflage zwar noch durch ein alphabetisches Sachregister ergänzt sehen möchten, im übrigen aber allen Freunden der Photographie aus bester Überzeugung zur Anschaffung empfehlen können.

Demgegenüber sind die „Grundzüge der Photographie“ gewissermafsen als ein Essay anzusehen, in dem der Versuch gemacht wird, die Rudimente der angewandten Photographie einem gröfseren Publikum leicht verständlich auf möglichst kleinem Raume vorzuführen. Uns erscheint das Heftchen namentlich geeignet, solchen, die sich selbst nicht praktisch in der Photographie bethätigen wollen, eine gedrängte Übersicht über das Wesen der photographischen Prozesse und die hierfür erforderlichen Voraussetzungen zu geben, ohne sie in die ermüdenden und für solche Zwecke entbehrlichen kleinsten Einzelheiten einzuführen; indessen wird auch der ausübende Photograph manchem nützlichen Wink in dem Schriftchen begegnen. G. W.

Adolf Deifsmann, Lic. theol.: Johann Kepler und die Bibel. Ein Beitrag zur Geschichte der Schriftautorität. Marburg, 1894, Elwertsche Verlagsbuchhandlung. — 34 S. 8°.

Der Verfasser stellt sich in der vorliegenden sehr schätzenswerten Schrift auf einen Standpunkt, für welchen Naturwissenschaftler und Theologen ihm gleich dankbar sein werden; er läfst den Anschauungen Keplers über das Verhältnis der Bibel zur Wissenschaft volle Gerechtigkeit widerfahren und liefert damit einen nicht unwichtigen Beitrag zur Geschichte des Kampfes zwischen der Kirche und den Anhängern der kopernikanischen Lehre.

G. W.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Seelenkunde und Himmelskunde.

Von Dr. Heinrich Samter in Berlin.

1.

Die Überschrift könnte den Anschein erwecken, als ob es in den folgenden Blättern versucht werden sollte, die Wirkungen des astronomischen Studiums auf die menschliche Seele zu schildern, Belege für jene erzieherische Wirkung wissenschaftlicher Beschäftigung zu geben, die früh erkannt und vielfach beschrieben ward und z. B. einen Jonathan Swift zu einer Verherrlichung des „peculiarly delightful study of astronomy“ führte. Eine solche Absicht, deren Ausführung an sich verlockend erscheint, liegt uns für heute fern; vielmehr gilt es zu zeigen, wie die Resultate der Astronomie, die man doch gemeiniglich als die exakte Wissenschaft par excellence ansieht, sich wesentlich durch die Eigentümlichkeiten des menschlichen Erkenntnisvermögens beeinträchtigt darstellen. Wie die Fehler der verschiedenen Beobachtungsmaschinen die astronomischen Messungen systematisch beeinflussen, so erweist sich auch der Beobachter im wesentlichen als eine mit Fehlern behaftete Maschine, die uns die Erkenntnisse in einer entstellten Form übermittelt. Als Teil der Natur selbst den unabänderlichen Gesetzen der Körperwelt unterworfen, kann er nicht anders, als uns in seinen Beobachtungen die Phänomene seines eigenen Lebens überliefern in ihrer vollen Abhängigkeit von den Kräften, denen er persönlich gehorchen mufs. Natürlich wird dadurch die Behandlung der ersten besten astronomischen Beobachtung ein kompliziertes Problem.

Die Entdeckung dieser eigentümlichen Seiten der menschlichen Natur konnte begreiflicherweise erst zu einer Zeit erfolgen, als die

Beobachtungen bereits einen hohen Grad von Genauigkeit erreicht hatten. In der That sind alle hierher gehörigen Erscheinungen erst in diesem an Entdeckungen reichen Jahrhundert aufgeklärt und in Zusammenhang gebracht worden. Die Psychophysik erhielt durch die Entdeckung jener Thatsachen fortwährend neue Anstöfse, während sie umgekehrt durch Ausbildung exakter Methoden zur Aufhellung der Verhältnisse und zu Nutz und Frommen der astronomischen Beobachtungen wesentliche Dienste leistete. So plötzlich und unerwartet war die erste Entdeckung auf diesem Felde, dafs sie einen königlichen Astronomen von England zu einem recht bedauerlichen Schritte veranlafste. Maskelyne, der durch seine Bestimmung der Erddichte berühmte Direktor der Greenwicher Sternwarte, machte 1795 die Bemerkung, dafs ein Assistent die Sterndurchgänge am Meridiankreis alle um $^1/_2$ bis $^4/_5$ Sekunde zu spät notierte, und entliefs daraufhin den Beobachter als unbrauchbar. Dieser Mangel, den Maskelyne bei einem unter vielen Astronomen allein aufgefunden hatte, ist nun keineswegs vereinzelt, er findet sich in gröfserem oder geringerem Mafse bei allen, und seitdem ihn der grofse Astronom von Königsberg, Wilhelm Bessel, in diesem Jahrhundert von neuem auffand, ist man sich zugleich seiner Unschädlichkeit vollends bewufst geworden, denn man weifs jetzt, wie man die betreffende Abweichung der menschlichen Maschine gebührend in Rechnung stellen kann. In der Gestalt, in welcher diese Eigentümlichkeit entdeckt wurde, stellt sie ein schon kompliziertes Phänomen dar, das in seine einzelnen Bestandteile erst später zerlegt wurde. Die Fortschritte der Beobachtungstechnik haben erst gelehrt, die verschiedenen Bedingungen, welche in die Erscheinung eingehen, zu trennen und haben so erst den ursächlichen Zusammenhang vollständig aufgeklärt. Wir wollen daher den einfacheren neueren Beobachtungen uns zunächst zuwenden.

Die Durchgänge eines Sternes durch die Fäden eines fest aufgestellten Instrumentes zu registrieren, ist eine Aufgabe, die für die Zwecke der Ortsbestimmung am Himmel und auf der Erde, sowie für diejenige der Zeit dem Astronomen eine Hauptbeschäftigung darbietet. Mit den grofsen und genauen Fernrohren der Sternwarten, besonders den Meridiankreisen, sind jetzt Registriervorrichtungen verbunden, welche dem Beobachter erlauben, den Moment, in welchem der Stern einen der Fäden passiert, durch Abgabe eines Signals festzuhalten. Eine Uhr, die Sekunden schlägt, markiert ihre Schläge auf einem abrollenden Papierstreifen, und auf demselben Streifen registrieren sich zwischen bezw. neben den Sekundenpunkten die Momente, in welchen der

Astronom Sterndurchgänge beobachtet. Der Observator hat also nicht nötig, auf die Schläge irgend einer Uhr hinzuhören. Diese besorgt ihr Werk durchaus selbst; die einzige Aufgabe des Astronomen ist die Signalabgabe, sobald er den Stern hinter dem Faden sieht.

Bedeutet z. B. u u' in der Fig. 1 eine Reihe von Sekundenpunkten, wie die Uhr sie markiert, und c einen Signalpunkt, so wird man von c aus die Senkrechte c b auf die Gerade u u' fällen und, ihre Entfernung von a zu 4 Zehnteln derjenigen von a und a' schätzend, wenn a etwa der 20. Sekundenpunkt einer Minute ist, 20,4 Sekunden als Durchgangszeit notieren.

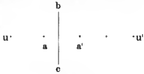


Fig. 1.

Man möchte versucht sein, zu glauben, dafs der Augenblick, in welchem der Stern am Faden erscheint, mit demjenigen, in welchem das Signal im Papierstreifen sich markiert, völlig identisch sei. Aber eine kurze Überlegung zeigt schon, dafs dem nicht so sein kann. Mufs nicht zuerst der Sinneseindruck, den das Gesichtsorgan empfängt, zur Wahrnehmung werden? Mufs nicht auch der Willensimpuls entstehen und sich bis zur Hand des Beobachters fortpflanzen? Und ist nicht für beide Vorgänge Zeit erforderlich? In der That ist sowohl die Übermittelung des Sinneseindrucks durch die Sinnesnerven zum Gehirn, wie die andere Übertragung, welcher die motorischen Nerven dienen, nichts anderes als eine Bewegung, und zu beiden ist Zeit erforderlich. Es kommt hinzu, dafs in dem Zentrum des Nervensystems, im Gehirn selbst, noch Erscheinungen mit den an sich rein geistigen der Wahrnehmung und der Willensbildung nebenher gehen müssen, die für sich auch wieder eine Zeit erfordern. Freilich wird man nicht leicht glauben, dafs diese Vorgänge mefsbare Zeiten erfordern, ist es doch die Zeit des „Augenblicks", welche wir gewöhnt sind, für die denkbar kürzeste auszugeben. Und doch läfst sich nachweisen, dafs die Geschwindigkeit des „Augenblicks" im Vergleich zu vielen andern in der Natur vorkommenden eine gerade heraus gesagt schneckenhaft langsame ist.

Es waren Astronomen, denen diese Thatsachen zuerst zum Bewufstsein kamen, indem sich zeigte, dafs für geübte Beobachter jene Zeit, die sich nach dem eben Gesagten aus mehreren einzelnen Bestandteilen zusammensetzt, einen gewissen konstanten Wert besitzt, freilich für jeden Beobachter einen anderen. Es war möglich, die konstante Differenz jener den Beobachtern als Specificum anhaftenden Zeiten, welche die Astronomen die persönlichen Gleichungen nennen,

und die den Psychophysikern als Reaktionszeiten bekannt sind, durchaus sicher festzustellen und sich in gewissen Fällen von ihrem Einflusse zu befreien. Nehmen wir z. B. an, es handelte sich um eine telegraphische Bestimmung der geographischen Längendifferenz zwischen zwei Stationen S_1 und S_2 auf der Erde, wie sie zuerst von S. C. Walker 1856 bei der Küstenvermessung in Nord-Amerika angewandt wurde. Zu diesem Zwecke wird ein Beobachter B_1 in S_1 den Durchgang eines bestimmten Sternes durch die Fäden des dortigen Meridianinstrumentes in Sternzeit bestimmen, und ein anderer B_2 wird in S_2 dasselbe thun. Beide signalisieren die beobachteten Zeiten auf demselben abrollenden Papierstreifen, und so, möchte man glauben, sei einfach die Zeit zwischen dem Mittel aller in S_1 beobachteten Durchgangszeiten, welches wir T_1 nennen wollen, von der für S_2 gefundenen Gröfse T_2 abzuziehen, um in $T_2 - T_1$ die verlangte Differenz zwischen den geographischen Längen zu ergeben. Aber T_2 ist um die persönliche Gleichung des B_2, die wir p_2 nennen wollen, zu grofs gefunden und T_1 um die entsprechende Gröfse p_1. Wir müfsten also von dem erlangten Resultate noch die Gröfse $p_2 - p_1$ abziehen. Um das Resultat von diesem Fehler zu reinigen, wendete man früher ein radikales, freilich recht zeitraubendes und unter Umständen kostspieliges Mittel an. Man tauschte die Beobachter von S_1 und S_2 aus, liefs also B_1 in S_2 und B_2 in S_1 beobachten. Es ist klar, das jetzt, wenn die persönlichen Gleichungen inzwischen sich nicht verändert hatten, der Fehler des neuen Ergebnisses gerade der umgekehrte war, und dafs also das Mittel beider Resultate, des früheren und des nunmehrigen, gerade den richtigen Wert der gesuchten Gröfse ergeben mufste. (Dabei ist freilich vorausgesetzt, dafs die Geschwindigkeit des elektrischen Stromes unendlich grofs sei. Man kann sich aber auch von dieser durch die Thatsachen nicht ganz gerechtfertigten Annahme befreien, wenn man sich zweier Registrier-Apparate bedient und ebenso oft in der einen wie in der andern Richtung telegraphiert.) Allein schon die Umständlichkeit einer mehrfachen Reise legte den Gedanken nahe, jenen Unterschied in den persönlichen Gleichungen ein für allemal zu bestimmen, und dann — seine Unveränderlichkeit vorausgesetzt — die Beobachtungen danach zu verbessern. Auch diese Aufgabe ist höchst einfach auszuführen. Man braucht nur beide Beobachter an einem und demselben Meridianinstrumente zu postieren. Der eine B_1 beobachtet die Durchgänge eines Sternes an einigen der östlichen, der andere B_2 an einigen der westlichen Fäden des Fernrohrs. Da man die Abstände dieser Fäden vom Mittelfaden genau kennt, so lassen sich die Beobachtungen alle auf

diesen beziehen, und es wird sich ein konstanter Unterschied zwischen den von B_1 und B_2 markierten Zeiten herausstellen, der immer genauer gefunden werden kann, je mehr Sterne die Beobachter solcherweise Revue passieren lassen.

Was bei dieser Methode herauskommt, das ist offenbar immer die Differenz zwischen den Eigenheiten zweier Astronomen. Wenn die Methode auf alle Beobachter der Welt ausgedehnt würde, so hätte man die Differenzen aller persönlichen Gleichungen und damit alles, was nötig ist, um die Beobachtungen auf dem ganzen Erdenrund in der nötigen Vollkommenheit zu erhalten. Man könnte dann alle auf eine Art von Normal-Beobachter reduzieren und hätte damit den Forderungen der Astronomen Genüge geleistet. Hier tritt aber der Physiologe hinzu und sagt: das Problem der persönlichen Gleichung geht mich auch an, und für mich handelt es sich nicht blos um die Bestimmung jener Differenzen, ich mufs die absolute Gröfse jenes Fehlers zu bestimmen suchen, wie er dem einzelnen Beobachter anhaftet; ich mufs weiter versuchen, die Einzelheiten aufzudecken, aus denen jeder von den erwähnten Vorgängen sich zusammensetzt.

2.

Der erste, welcher der Idee näher trat, dafs die Geschwindigkeit der Nervenimpulse eine endliche sei, ist unseres Wissens Helmholtz gewesen. Durch Experimente an Froschschenkeln zeigte er, dafs jene Schnelligkeit keineswegs die des Blitzes ist, und später gelang es ihm sogar, an den Nervenstämmen des lebenden Menschen dieselbe zu messen. Er fand, dafs die Froschnerven eine Erregung mit einer Schnelligkeit von 26 bis 30 m in der Sekunde fortleiten, was etwa derjenigen der Jagdhunde und Rennpferde gleichkommt, während am lebenden Menschen der Impuls in den Bewegungs- und Empfindungsnerven mit 35 m, d. h. mit der Geschwindigkeit des Adlerfluges fortschreitet. Mit wieviel gröfserer Schnelligkeit durchmifst das Licht den Raum, der elektrische Bote den Leitungsdraht! Für solche Bestimmungen, wie auch für die späteren sehr zahlreich gewordenen Versuche, bedurfte es höchst genauer zeitmessender Apparate, mit denen man im stande war, Zeitangaben bis auf Tausendtel der Sekunde zu erhalten. Im wesentlichen kommen zwei Instrumente in Frage, nämlich ein Registrierapparat, der als Chronograph bezeichnet wird, und das von Hipp 1850 erfundene Chronoskop. Der erste Apparat, dessen sich Helmholtz bei seinen Untersuchungen meist bediente, besteht in seinem Hauptteil aus einer Trommel oder Walze, die sich mit

einer bestimmten Geschwindigkeit um ihre Achse dreht, während eine Stimmgabel, die möglichst genau auf 500 Doppelschwingungen in der Sekunde abgestimmt ist, mit einer Schreibborste ihre Schwingungen auf der berufsten Papierfläche der Walze aufschreibt. Es sei z. B. SS' (Fig. 2) die von der Gabel beschriebene Kurve. Das Versuchsobjekt, also hier der Beobachter selbst, der auf einen bestimmten Sinneseindruck reagieren soll, kann sich in einem anderen Zimmer als der Apparat befinden. Der Moment, in welchem der Reiz

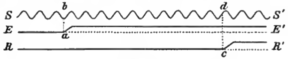


Fig. 2.

auf den Sinnesnerv ausgeübt wird, markiert sich von selbst in der unterbrochenen Linie EE' an der Stelle a der Trommel. Denn der Vorgang, welcher den Impuls erteilt, sei er nun ein Schall- oder Lichtphänomen oder ein elektrischer Hautreiz, ist verbunden mit der Unterbrechung eines elektrischen Stromes, die mit dem Schreibstift in a die Verschiebung vor sich bringt. Wenn dann der Beobachter mit der Hand auf den Sinnesausdruck reagiert, so wird ein anderer Schreibstift, der die Linie RR' beschreibt, an der Stelle c wiederum etwa durch Unterbrechung oder durch Schliefsung eines elektrischen Stromes so verschoben, wie die Figur es andeutet. Die inzwischen von der Stimmgabel beschriebene Kurve hat dann die Länge bd, d. h. es sind 10,4 von jenen Doppelschwingungen vor sich gegangen, deren jede 0,002^s dauert; also sind 0,0208^s seit dem Sinnesreiz verflossen.

Der zweite Apparat ist das Chronoskop. Dieses sinnreiche Instrument, das gerade in den Büchern über Uhrmacherkunst mehrfach unbeschrieben geblieben ist, verdient hier als besonders förderlich für Untersuchungen im fraglichen Gebiete eine kurze Beschreibung (vergl. Fig. 3.) Das Uhrwerk der Pendeluhren wird bekanntlich dadurch in gleichmäfsigem Gange erhalten, dafs in die Zähne des Steigrades diejenigen eines Ankers eingreifen, welcher mit einem Pendel in Bewegung steht. Nur gröfsere Bruchteile einer Sekunde kann man mit einer solchen Uhr messen, weil ja die Pendel schon für diese recht klein ausfallen. Wenn man Tausendtel der Sekunde festhalten will, so bedarf es eines viel schnelleren Regulators. Als solchen kann man eine schwingende Feder F benutzen, deren Ton durch die am Hebel h befestigten Dämpfer d fast unhörbar gemacht werden kann. Durch Verschiebung des Lauf-

gewichtes p läfst sich die Dämpfung regulieren. Die Feder, welche gerade tausend Schwingungen in der Sekunde macht, greift nun in die Zähne des Steigrades S ein, und offenbar wird dieses Rad, welches durch ein aufgezogenes Gewicht gedreht wird, immer in $0{,}001^s$ um einen Zahn vorwärts kommen. Der Trieb des Rades greift in die Zähne von R_3 ein, dieses steht mit R_2 und R_1 in ähnlicher Verbindung, und es läfst sich einrichten, dafs R_3 in $0{,}1^s$, R_2 in 1^s und R_1 in 10^s eine Umdrehung vollendet. R_3 und R_1 können mit Zifferblättern in Verbindung gesetzt werden, von denen das obere in 100 Teile zu

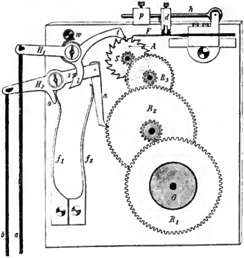


Fig. 3.

$0{,}001^s$, das untere in 100 zu $0{,}1^s$ geteilt ist. An der Seite erblickt man zwei Schnüre a und b, die mit Hebeln H_1 und H_2 in Verbindung stehen. Zieht man an der ersten Schnur a, so verläfst der Fortsatz i die Arretierstange A, welche bis dahin die Ruhe des Rades S bewirkte, und der Fortsatz l dreht sich soweit, dafs der Stift s an seine linke, unten etwas gekrümmte Seitenfläche zu liegen kommt. Die Stahlfeder f_1 dreht zugleich den Fortsatz o des Hebels H_2, dessen Arm n durch die Feder f_2 gegen den vorliegenden Zahn von R_2 gedrückt und dann von dem Rade gelöst wird. Infolge dessen erhält dieses Rad einen kräftigen Stofs, und so setzt ein an a ausgeführter Zug das Uhrwerk sofort in Bewegung. Zur Ruhe gebracht wird es dagegen durch Ziehen

am Faden b, wobei der Arm o gegen die Feder f_1 gedrückt wird und der Stift s wieder in die abgezeichnete Lage rückt. Damit tritt zugleich die Feder w in Thätigkeit und dreht den Hebel H_1 so, dafs die Feder i das Steigrad arretiert. Der Apparat würde noch nicht brauchbar sein, wenn der Anstofs und die Hemmung des Gehwerks etwa mit dem Anfang und dem Ende der fraglichen Prozesse zusammenfallen sollten. Denn es ist klar, dafs die Eingriffe in das Räderwerk nicht momentane Erfolge haben, und dann sind auch die Bewegungen gerade um diese Zeiten nicht gleichmäfsig genug. Vielmehr ist die sinnreiche Einrichtung getroffen, dafs das Zeigerwerk mit der übrigen Uhr im allgemeinen in keiner Verbindung steht. Erst in dem Augenblicke, in dem der Sinnesreiz durch ein äufseres Phänomen erfolgt, wird zugleich ein Elektromagnet in Thätigkeit gesetzt, und dadurch tritt das Zeigerwerk mit dem Gehwerke in Verbindung. Wenn die Reaktion auf den Impuls durch die Handbewegung eintritt, so wird ein zweiter Elektromagnet ausgelöst, der den Zusammenhang wieder aufhebt. So läfst sich die Reaktionszeit mit Leichtigkeit auf Tausendtel der Sekunde bestimmen.

Aus den zahlreichen Studien über die Länge der Reaktionszeit wollen wir dasjenige herausgreifen, was für die astronomischen Beobachtungen von Interesse ist.

Der erste, dem wir Messungen mit dem Chronoskop verdanken, war ein Astronom, Prof. Hirsch in Neuchatel. Er untersuchte die Reaktionszeit bei verschiedenen Personen und fand sowohl individuelle Abweichungen wie auch Änderungen nach dem Sinnesorgan, welches in Betracht kam. Auf Gehöreindrücke erfolgte die Reaktion am schnellsten, bei Gesichtseindrücken am langsamsten; der Tastsinn wies eine mittlere Reaktionszeit auf. Wolf setzte die Versuche von Hirsch nach einer verbesserten Methode fort, und er kam zu dem Schlusse: dafs „durch viele Übung" seine persönliche Gleichung von $^3/_{10}$ auf $^1/_{10}$ Sekunde herabsank. Hier scheint nun ein eigentümlicher Vorgang eingetreten zu sein, der erst durch spätere Untersuchungen klargelegt wurde. Es zeigte sich nämlich, dafs Beobachter, die genügend geübt waren, so dafs grofse Unterschiede in der Beobachtungszeit nicht mehr eintraten, sich im wesentlichen in zwei Klassen teilen liefsen, solche von längerer und solche von kürzerer Reaktionszeit. Wundt,[1]) der alle früheren Versuche gesammelt und in seinem psychophysischen Laboratorium zu Leipzig selbst sehr

[1]) Dessen Physiol. Psychologie Bd. II hier vielfach benutzt wurde.

viel experimentiert hat, kam darauf, dafe der Unterschied nicht in der Geechwindigkeit dee Nervenimpulsee begründet sei, sondern vielmehr einer Verkürzung oder Verlängerung der Zeit des Gehirnprozessee entspreche, die er die peychophyeieche Zeit nennt.

Es giebt Beobachter, die mit Anstrengung des Sinneeorganee den Eintritt der Empfindung erwarten. Gerade bei diesen wird die Empfindung erst zur klaren Vorstellung werden müeeen, dann wird einige Zeit vergehen, ehe der Willeneimpule entsteht, und echliefelich wird die Muskelenergie eelbet erst allmählich diejenige Spannnng annehmen, die zur Ausführung der Reaktion gehört. Anders iet ee bei den Personen, die ihre volle Aufmerksamkeit der Muskelthätigkeit zuwenden, und die man bei den Versuchen daran erkennt, dafe sie manchmal auch auf falsche Eindrücke hin reagieren. Bei diesen iet die Verbindung zwischen Sinnesnerv und Bewegungenerv sozusagen eine automatische. Der Muskel braucht nicht zu warten, bie die beiden Zugbrücken im Gehirn niedergelassen sind, seine Energie ist bereits angespannt genug, dafe die Reaktion plötzlich eintreten kann. Die Muskelreaktion wird hier einfach eine Reflexbewegung auf einen Sinneeeindruck sein, und man wird bei dieeen Beobachtern in der pereönlichen Gleichung nicht viel mehr sehen, ale die Zeit, welche zur Fortpflanzung zweier Nervenimpulee über das Gehirn nötig ist. Die verlängerte oder vollständige Reaktionezeit kann demnach auch die sensorielle, die verkürzte auch die muskuläre genannt werden. Der Unterechied zwiechen beiden ist ganz und gar eine psychophysieche Zeit. Die folgenden Zahlen wurden im peychophyeiechen Laboratorium zu Leipzig gewonnen. Sie geben die Reaktionszeiten auf Schall-, Licht- und elektrische Hautreize in Taueendteln der Sekunde bei eeneorieller (e) und bei muskulärer (m) Reaktion und den Unterechied (d) zwiechen heiderlei Zahlen:

	s	m	d
Schall	227	124	103
Elektriecher Hautreiz	213	105	108
Lichtreiz	291	177	114

Wir erhalten als Unterschied in allen Fällen kaum mehr ale das Zehntel der Sekunde und dürfen demnach annehmen, dafe dies die obere Grenze für die Daner der bei dem seneoriellen Reaktionsvorgange hinzutretenden Gehirnprozesse ist. Deutlich iet aue den Zahlen noch der Unterschied in den Zeiten zu erkennen, welche die Reaktion bei verschiedenen Sinnen erfordert; auf Lichtreize erfolgt eie um 0,06 Sekunde langsamer als für den Schall. So erklären sich die

Beobachtungen von Wolf nicht durch eine grofse Übung, sondern vielmehr dadurch, dafs er allmählich von der verlängerten zur verkürzten Reaktionszeit übergegangen ist. Diese Erscheinung ist öfter beobachtet worden, ist aber keineswegs notwendig. Es giebt Beobachter, die Zeit ihres Lebens sensoriell reagieren und dabei doch die für den astronomischen Beobachter so wertvolle Konstanz der persönlichen Gleichung besitzen. Es darf, um dies ausdrücklich zu bemerken, keineswegs die Zeit des Gehirnprozesses für die muskuläre Reaktion auf Null taxiert werden, wenn sie auch ein Minimum geworden ist. Selbst bei einer so einfachen Reflexbewegung, wie es das Blinzeln des Auges ist, bildet die Dauer der Nervenleitung keineswegs den einzigen Bestandteil; Exner schätzt hier die Dauer der Reflexübertragung noch immer auf $^1/_{20}$ Sekunde, und wenn die Bestimmung dieser Zeit auch sehr unsicher ist, so dürfen wir sie immerhin für einen nicht unwesentlichen Bestandteil des „Augenblicks“ halten. Bei der sensoriellen Reaktion wird aber die psychophysische Zeit wahrscheinlich den gröfseren Bestandteil bilden.[2])

3.

Legen wir uns nun zunächst die Frage vor, woher es kommt, dafs die Reaktion auf Lichtreize so viel später als auf Reize des Gehörs oder des Tastsinns erfolgt? Wir werden eine Antwort erwarten dürfen, wenn wir die Versuchsbedingungen bei den Lichtreizen selbst etwas abändern und insbesondere die Farbe und Stärke des Lichtes in ihrem Einflufs auf die Reaktionszeit zu erfahren suchen. Mit andern Worten, legen wir uns erst die Frage vor: wird ein astronomischer Beobachter einen roten Stern früher oder später als einen weifsen, und einen hellen früher oder später als einen schwachen Stern beobachten? Das sind Fragen von der höchsten Wichtigkeit für die Himmelskunde, wie für die Natur des menschlichen Körpers. Es hat sich herausgestellt, dafs die persönliche Gleichung von der Farbe des Lichtes durchaus unabhängig ist, wohl aber wird sie wesentlich von

[2]) Zu welchen Konsequenzen man gelangen kann, wenn man diesen Unterschied vernachlässigt, das zeigen Versuche der Professoren Dolley und Mc. Keen Cattell (Psych. Review März 1893), wobei aus den Reflexbewegungen Schlüsse auf die Geschwindigkeit in den Nerven gezogen wurden. Dabei erhielt der eine für Sinnesnerven resp. 21,1 m, der andere 49,5 m, in einer andern Versuchsreihe 31,1 gegen 64,9 m. Das sind Unterschiede, die nur erklärlich werden, wenn man annimmt, dafs die Länge der Gehirnprozesse, die nicht gehörig in Betracht gezogen wurde, für beide Beobachter sehr verschieden war.

der Stärke desselben beeinflufst, und das ist keineswegs schwierig zu erklären. Wer immer einen Blick durch ein Fernrohr oder ein Mikroskop gethan hat, der weifs, wie schwierig es ist, die feinen Details, die der geübte Beobachter in seinen Objekten findet, selbst dann zu sehen, wenn man auf ihre Art und ihre Lage genau aufmerksam gemacht ist. Es bedarf dazu, dafs das Detail genau in den Blickpunkt des Auges gelangt, und dafs die Aufmerksamkeit so lange darauf fixiert bleibe, bis der schwache Reiz, den es ausübt, so weit angewachsen ist, dafs eine Empfindung ausgelöst wird. Es bedarf also einer gewissen Zeit, bis die Schwelle der Wahrnehmung überschritten ist. Wollen wir uns den Gegenstand verdeutlichen, so kann das durch Vergleich des Auges mit einer photographischen Kamera geschehen. Ein Bild kann auf der lichtempfindlichen Platte nur dann entstehen, wenn diese in der Brennebene der photographischen Linse liegt, das Bild des Gegenstandes gleichzeitig nicht über den Rand der Platte hinausfällt und schliefslich nur dann, wenn die Expositionszeit eine hinreichende Dauer erlangt hat. Gerade diese ist aber für verschiedene leuchtende Objekte sehr verschieden, und wir dürfen annehmen, dafs auch die Netzhaut des Auges ein hinreichend starkes Bild nicht mit der Geschwindigkeit des Momentes erreicht, dafs vielmehr die Schwelle der Wahrnehmung erst nach einigem Anwachsen des Reizes überschritten wird. Wir dürfen also bereits schliefsen, dafs schwache Sterne später als helle zur Wahrnehmung gelangen, und dafs demnach die Reaktionszeit für jene gröfser als für diese ist. Liegen die Eindrücke überhaupt an der unteren Grenze der Wirksamkeit, an der Reizschwelle, wie wir uns ausdrücken können, so ist es freilich ganz gleich, auf welchen Sinn der Eindruck ausgeübt wird. Die Reaktionszeit beträgt an der Reizschwelle stets $^1/_3$ Sekunde. Ist aber der Eindruck ein stärkerer, so erweist es sich, dafs auf Gesichtsreize die Reaktion am langsamsten erfolgt, dafs also der Gesichtsnerv die längste Zeit bedarf, um von einem selbst hinlänglich lichtstarken Objekte gereizt zu werden. Bei einer Versuchsreihe, bei welcher das Licht einer Geifslerschen Röhre durch verdunkelnde Gläser abgeschwächt ward, ergaben sich z. B. folgende Reaktionszeiten:
an der Reizschwelle $0,338^s$, für die siebenfache Lichtstärke $0,265^s$ und für die tausendfache $0,225^s$.

Diese Versuche wurden im Dunkeln gemacht, und daher sind die Reaktionszeiten wohl etwas zu lang gefunden, weil das Auge den Lichteindruck plötzlich erhält und sich erst langsam demselben anpafst. Bei einer weiteren Zunahme der Lichtstärke bleibt die Re-

aktionszeit ziemlich die nämliche, und erst wenn das Licbt recht stark wird, tritt wieder ein Anwachsen derselhen ein, weil jetzt der starke Glanz des Lichtes erschreckend auf den Beohachter wirkt, und der Affekt die Reaktion verlangsamt. Die astronomischen Beobachtungen bestätigen in der That, dafs die persönlicbe Gleicbung hei helleren Objekten geringer ist, und es ist dieser Thatsache hei Reduktion der Messungen gehörig Rechnung zu tragen. So fand sicb hei einer Versuchsreihe,[3] dafs hei Ahnahme der Helligkeit eines Sternes um 2,5 Gröfsenklassen, d. h. also hei einer Herabminderung der Lichtstärke auf ihren zehnten Teil, die Reaktion im Mittel bei drei Beobachtern um 0,043^s später erfolgte. Dagegen kann nach Beohaobtungen, die Dr. Blifs soehen im psychologischen Laboratorium des Yale College zu New Haven (N.A.) angestellt hat, sowohl die Farhe des Ohjektes als auch die Helligkeit des Gesichtsfeldes ganz aufser Betracht hleihen, da selbst eine sechskerzige Glühlampe keine Störung in den Reaktionszeiten hervorhrachte.

Wir hahen hisher angenommen, dafs der Beobachter bei seinen Versucben durch nichts ahgelenkt werde, dafs er also seine Aufmerksamkeit voll und ganz dem Sinnesimpulse und der Muskelarbeit zuwenden könne. Es liegt die Wahrscheinlichkeit nahe, dafs irgend etwas, was in das Blickfeld der Aufmerksamkeit gelangt, ähnlich störend wirken mufs, wie im Blickfeld des Auges die verschiedenen Ohjekte den Eindruck des einen, das in den Blickpunkt kommen soll, verzögern. Auch die Reaktionszeit mufs verlängert werden, sohald die Aufmerksamkeit durch irgend etwas ahgelenkt wird. Es ist überhaupt, wie jeder an sich beobachten kann, eine ganz unmögliche Aufgabe, die Aufmerksamkeit fortwährend gespannt zu erhalten. Wenn es nicht gelingt, einem scbnellen Vortrag mit fortwährend gespannten Sinnen zu folgen, und manches Wort verloren geht, das erst mebr oder weniger leicht aus dem Zusammenhange ergänzt wird, so folgt bieraus, dafs die Aufmerksamkeit einem fortwährenden Auf- und Niederschwanken unterliegt. Wenn also mehrere Reaktionen hintereinander beobachtet werden sollen, so wird die Wahrscheinlichkeit vorliegen, dafs nicbt alle mit einem Maximum der Aufmerksamkeit zusammenfallen, und die Folge wird sich in etwas verlängerten Reaktionszeiten zeigen. Die günstigste

[3]) Bakhuyzen Vjs. d. astr. Ges., XIV S. 408. Dasfelbe Resultat erhält auch Prof. Schäberle auf der Licksternwarte aus einer Reihe von 43 Beobachtungen, bei denen er jeden Stern erst mehrere Fäden eines Instrumentes passieren liefs, dann sein Licht abschwächte und ihn wieder an mehreren Fäden beobachtete. So fand er einen Unterschied bei Reduktion auf den Mittelfaden, der für die Gröfsenklasse 0^s.022 betrug.

Zwischenzeit zwischen den Sinneseindrücken liegt dabei zwischen 1 und 2 Sekunden, bei kürzeren Zeiten hat sich die Aufmerksamkeit noch nicht wieder zur vollen Höhe gehoben, bei längeren wird es nicht möglich sein, gerade in den Momenten der Reize die Aufmerksamkeit ganz konzentriert zu haben. Jeder Versuch, die Aufmerksamkeit mehr anzuspannen, führt dabei zu keinen besseren Resultaten, als die Reaktionen im unaufmerksamen Zustande. So erweist sich die Natur der Seele wie die jedes Naturkörpers:

expellas furca, tamen usque recurret.

Es scheint hiernach, dafs das Beobachten eines Sternes an recht vielen Fäden eines Instrumentes keine besseren Resultate ergeben kann, als wenn man nur an wenigen Fäden beobachtet. Jedenfalls läfst sich aber in diesem Falle die jedesmal nötige Spannung leichter erreichen. Wir erwähnten bereits, dafs bei muskulär reagierenden Personen oft Fehlreaktionen eintreten, d. h. solche auf ganz andere als die fraglichen Reize. Es wird dadurch recht deutlich erwiesen, dafs die Reaktion reflexiv erfolgt, ohne dafs vorher der Reiz zur klaren Vorstellung geworden ist. Ingleichen kommen bei dieser Reaktionsweise auch vorzeitige Reaktionen vor, wenn Reize vorhergegangen sind, und nun neue Reize nach einem bereits zur Wahrnehmung gelangten Zeitraum erwartet werden. Die Aufmerksamkeit ist dann auf dieses bekannte Zeitintervall gerichtet und nicht auf den neuen Reiz. Das Erinnerungsbild der noch wirksamen Vorstellung ist stärker als dieser. So ist die persönliche Gleichung für muskulär reagierende Personen zwar viel geringer, aber die ganze Beobachtungsweise ist ungenauer als bei der sensoriellen Reaktionsart.

Die besonderen Ablenkungen der Aufmerksamkeit sind vielfach studiert worden. Wir setzen hierher zunächst einige Beobachtungen von Dr. Blifs, auf welche wir bereits zu sprechen kamen. Wenn jene Glühlampe, die das Gesichtsfeld erhellte, in Bewegung gesetzt wurde, so ward die Reaktionszeit verlängert. Wenn der Beobachter auf eine Stimmgabel hinhorchte, die 250 Schwingungen in der Sekunde machte, so ward dadurch die Reaktionszeit nicht verändert, wohl aber wurde sie verlängert, wenn an die Stelle des Gabeltons die Schläge eines Metronomen traten. Wie die betreffenden Versuchspersonen reagierten, ist hier freilich nicht gesagt, doch ist nach Wundts Versuchen wohl nur an sensorielle Reaktion zu denken: es sind die Vorgänge im Gehirn, besonders die Bildung einer klaren Vorstellung, welche der Sinnesreiz auslöst, und welcher als der Apperceptionsvorgang bezeichnet wird, der hier eine wesentliche Verzögerung erleiden

wird. Der rein automatische Vorgang der muekulären Reaktion kann durch eolche Störungen nur insoweit beeinflufst werden, als vielleicht Fehlreaktionen eintreten. Wundt selbst hat aue seinen Vereuchen die interessanten Resultate erhalten, dafs ein begleitender Schallreiz die sensorielle Reaktion auf einen Schallreiz um $^1/_{21}$ Sekunde, d ige auf einen Lichtreiz aber um $^1/_{13}$ Sekunde verzögert.

4.

Wenden wir une nun der komplizierten Frage zn, welohes die geistigen Vorgänge bei den älteren aetronomisohen Beobachtungen sind! Bei diesen hat der Astronom seine Aufmerksamkeit zwieohen die Verfolgung des Sternee und das Horchen auf die Sohläge einer Pendeluhr zu teilen. Es sei f (Fig. 4) der Faden, an dem der Durchgang dee Sternes zu beobachten sei, und der Beohachter sehe den Stern im Momente des vorhergehenden Pendelsohlagee in a, in dem dee folgenden

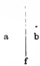


Fig. 4.

in b, so wird er af auf $^7/_{10}$ der Entfernung abechätzen und, wenn er etwa vorher den 20. Pendelechlag der Minute gehört hat, 20,7 ^{s} ale Durchgangszeit notieren. Man nennt diese Art der Beobachtung die Auge- und Ohr-Methode. Ist nun — das wäre der Kern der



Fig. 5.

Frage — der Ort a wirklich derjenige, den der Stern zur Zeit des 20. Pendelschlagee einnimmt, (Fig. 5), oder ist vielmehr der Beobachter hierin einer Selbsttäuschung unterworfen?[4]) Machen wir uns die geistigen Prozesse, welche hier hineinspielen, wieder durch den Vorgang des Sehens deutlich. Wollen wir an einem Gegenstande eine Einzelheit erkennen, eo ist nioht nur nötig, dafs derselbe in dem Blickfelde unseres Auges sich befinde, sondern das Auge ist auch eo zu richten, dafs jenes Detail einen ganz bestimmten Punkt, den Blickpunkt, treffe. So läfst sich auoh das Bewufstsein als ein grofees Feld ansehen: ein Gegenstand, der sich darin befindet, wird in uns eine dunkle Vorstellung hervorbringen oder zur Porception gelangen. Soll er zur klaren Vorstellung werden, so ist es nötig, die Aufmerksamkeit auf ihn zu konzentrieren, er mufs in den Bliokpunkt des Bewufstseins gelangen, um appercipiert werden zu können. Ob ein Eindruck eine Apperception auslöst, das hängt also wesentlich von dem Grade der Aufmerksamkeit ab, die wir ihm zuwenden. Er kann freilich auoh bei geringerer Anspannung derselben in den Blickpunkt des Bewufst-

[4]) Vgl. Wundt, Menschen- und Tierseele. Leipzig. 1892. S. 288 ff.

seins eintreten, abor dann erst nach längerer Zeit. Nehmen wir z. B. an dafs a und b die wahren Orte dee Sternes beim 20. und 21. Pendelschlage sind. Nehmen wir ferner an, dafs die Aufmerksamkeit bei der Auge- und Ohr-Methode hauptsächlich eich auf den Stern richte, so wird der 20. Pendelschlag später zur Apperception gelangen, wenn sioh der Stern etwa in c (Fig. 6) zeigt, der 21. aber erst, wenn der Stern d erreicht hat. Der Beobachter würde dann cf als die Hälfte von cd taxieren und 20,5ˢ als Durchgangszeit notieren. Seine persönliche Gleichung

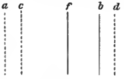


Fig. 6.

wäre also — 0,2ˢ. Setzen wir den umgekehrten Fall, dafs die Aufmerksamkeit des Beobachters sich mehr auf die Pendelschläge hinrichte, so wird der Ort des Sternes erst später zur Apperception gelangen, oder mit anderen Worten: der Stern wird gegen seinen wahren Ort nach links verechoben erscheinen. Der Beobachter wird ihn beim 20. Pendelschlage in c (Fig. 7) sehen, beim 21. nooh in d und wird cf etwa zu acht Zehnteln von cd taxieren; also wird er 20,8ˢ notieren, und die persönliche Gleichung wird in diesem Falle + 0,1ˢ sein. **Maskelynes** Assistent, der alle Durchgangszeiten zu spät notierte, wird also offenbar seine Aufmerksamkeit in besonderem Mafse den Pendelschlägen zugewandt haben, während der königliche Aetronom wahrscheinlich die seinige in Richtung auf den Stern anspannte. Beide können dabei gleich tüchtige Beobachter gewesen sein, aber der damals unbekannte ursächliche Zusammenhang mufste zu unheilvollen Folgen führen. Ehenso wird wohl **Bessel** in des ersteren, W. **Struve** in des letzteren Fall gewesen sein, da die Differenz ihrer persönlichen Gleichungen 1ˢ.03 betrug.[5])

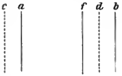


Fig. 7.

Stellen wir uns die Prozesse bei der Auge- und Ohr-Methode noch einmal vor, eo ergiebt sich die persönliche Gleichung als eine Differenz aus zwei Zeitdauern, die ihrerseits wieder zueammengesetzt sind. Die eine besteht aus der Zeit, die der Reiz des Sehnerven durch den Stern zu seiner Entwickelung und zur Fortpflanzung bis zum Gehirn erfordert, aus der Zeit, welche die Perception, und derjenigen,

[5]) Die andere Erklärung, welche **Ditschénko** für diesen eminenten Unterschied gegebon hat (Bull. de l'Ac. imp. de St. Petersbourg 1894 S. 543 ff.), dafs **Bessel** stets falsch gezählt habe, ist ganz unglaublich, wie überhaupt der psychologische Kern der Frage von D. nicht genügend gewürdigt wird.

welche die Apperception in Anspruch nimmt. Die andere ist aus den entsprechenden Zeiten, die dem Schallreiz folgen, zusammengesetzt. Der Unterschied gegen die Registriermethode liegt einmal darin, dafs kein Willeneimpuls ausgelöst und fortgepflanzt zu werden braucht andererseits darin, dafs die Aufmerksamkeit eich auf zwei gleichzeitige Voretellungsreihen, eine eolche von stetigen Gesichtsvorstellungen und eine Reihe getrennter Schallvorstellungen, verteilt, während sie bei der Registriermethode auf einen einzigen Sinnesreiz beechränkt bleibt.

Was aus den astronomischen Beobachtungen hervorgeht, das sind zunächst wieder nur Differenzen zwischen den persönlichen Gleichungen zweier Beobachter. Zwar sind Instrumente konetruiert worden, bei denen ein künstlicher Stern eeinen Ort in den Momenten, zu denen er die Fäden dee Instrumentes passiert, automatisch registriert, während der Aetronom seine Beobachtungen macht, so dafs ein späterer Vergleich den absoluten Wert der persönlichen Gleichung ergiebt. Ein solchee Instrument ist von Professor Eastman in Nord-Amerika 1875 ersonnen und ausgeführt worden. Die Psychophysiker haben aber viel einfachere Mittel erdacht, um die absoluten Werte persönlicher Gleichungen auch für die Auge- und Ohr-Methode zu erlangen. Die einfachste Vorrichtung dieser Art ist von Wundt bereits 1861 angegeben worden und hat sich für das Studium der Zeitdauer der psychischen Vorgänge durchaus brauchbar erwiesen. Sie besteht im wesentlichen aus einem schweren Pendel (Fig. 8), das sich um den Drehpunkt m bewegen läfst; seine Spitze e geht dabei an einem geteilten Kreisbogen entlang. Mit dem Pendel fest verbunden ist die Stange es, welche bei jeder Schwingung zweimal an die Feder d anstöfst, die mittels der Schraube h an einem Gestell verschiebbar ist. Der Stofs gegen die Feder hindert die grofse Pendelmasse nicht merklich am Weiterschwingen, giebt sich aber als klappendes Geräusch zu erkennen. Bei den Versuchen wird der obere Teil des Apparats verdeckt, eo das nur das untere Ende des Pendels samt dem Kreisbogen sichtbar bleibt. Es handelt eich darum, den Ort zu bestimmen, an welchem jenes erscheint, wenn der Schall zur Wahrnehmung gelangt. Nehmen wir z. B. an, dafs bei der

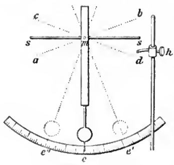


Fig. 8.

Bewegung nach links das Pendel in e' erscheint, wenn der Schall appercipiert wird, so entspricht dem erst die Lage a b der Holzstange ss; der Lichteindruck gelangt also erst später zur Apperception als derjenige des Schalls, die persönliche Gleichung ist demnach positiv. Das Umgekehrte findet statt, wenn das Pendel beim Linksschwingen bereits in e'' bemerkt wird, sobald der Schall wahrgenommen wird. Denn dieser Punkt entspricht der Lage c d der Holzstange, die Apperception des Lichtreizes eilt also hier derjenigen des Schalles voran, die persönliche Gleichung ist negativ. Da man die wahre Lage des Pendels zur Zeit des Schalles kennt, so läfst sich daraus die genaue Gröfse der persönlichen Gleichung durch Rechnung ableiten. Verschiebbar ist die Feder d übrigens deshalb gemacht, weil es vorkommt, dafs folgende Apperceptionen durch vorhergehende beeinflufst werden, insofern als man bei jeder späteren Beobachtung das Pendel bereits an dem Orte zu finden hofft, an dem es zuvor beobachtet ward. Diese Täuschung wird vermieden, indem man für jede neue Beobachtung eine andere Stellung der Feder benutzt. Die persönliche Gleichung erwies sich bei den Versuchen als wesentlich abhängig von der Schnelligkeit der Pendelschwingungen. Wenn sich die Geschwindigkeit der Lichtreize innerhalb nicht zu weiter Grenzen veränderte, so war die persönliche Gleichung stets positiv, d. h. der Schalleindruck wurde dann vor dem gleichzeitigen Gesichtseindruck appercipiert. Aber bei der Zunahme der Geschwindigkeit sinkt der Wert der fraglichen Zeit allmählich auf Null herab und wird bei weiterem Wachsen sogar negativ, so lange dann noch die Geschwindigkeit die Gesichtseindrücke deutlich zu unterscheiden gestattet. Natürlich wird auch die Zeit, in welcher die verschiedenen Schalleindrücke auf einander folgen, also die Schwingungszeit des Uhrpendels, resp. die der Unruhe des Beobachtungschronometers, nicht gleichgültig sein für die Auffassung des Moments, in welchem scheinbar die beiden disparaten Sinneseindrücke zusammenfallen. Aber keineswegs wird dieser Moment von der wirklichen Coincidenzzeit abhängen, sondern vielmehr durch die Zunahme der Spannung der Aufmerksamkeit bedingt sein. Dieses Anwachsen der Aufmerksamkeit hängt aber sehr wesentlich von der Geschwindigkeit der beiderlei Sinneseindrücke ab. Vollziehen sich die Schallreize mit grofser Geschwindigkeit, so kann sich von einem Eindruck zum andern gerade jene Anpassung vollziehen, und die persönliche Gleichung ihren Nullwert erreichen. Bei noch gröfserer Geschwindigkeit hat sich aber die Anpassung der Aufmerksamkeit auf den Schallreiz noch nicht hergestellt, die Apperception des letzteren tritt erst später ein,

die persönliche Gleichung ist also negativ. Bei langsamer Bewegung des Sternes und langsam schlagenden Uhren ist dagegen die Anpassung auf den Schallreiz früher vollendet, wie die auf den Stern, und daher kommt es, dafs die persönliche Gleichung dann positiv ist.

Es ist natürlich, dafs wie bei den einfachen Reaktionen bei der Registriermethode, so auch bei den komplizierten der Auge- und Ohr-Methode allerhand Störungen eintreten können. Nebenreize werden den einen oder den andern Apperceptionsvorgang verlängern können. Das körperliche Wohlbefinden wird nicht wenig die persönlichen Gleichungen beeinflussen. Schon eine längere ununterbrochene Fortsetzung derselben Beobachtungsreihe stört dabei die Gehirnthätigkeit derart, dafs eine Verlängerung der einfachen Reaktionszeit eintritt, weil die Anpassung der Aufmerksamkeit immer schwieriger wird. Hieraus folgt, dafs ein Astronom nicht zu lange ununterbrochen Durchgänge beobachten darf, was freilich auch wegen Ermüdung der Augen nicht angebracht erscheint. Bei zunehmendem Alter ändert sich auch die persönliche Gleichung, weil die Anpassung der Aufmerksamkeit jedenfalls immer langsamer von statten geht. Dafs schliefslich besondere Störungen des Nervensystems, z. B. Vergiftungen, die persönliche Gleichung stark beeinflussen, ist ebenfalls mehrfach beobachtet worden. Zu den störenden Stoffen gehören neben dem Morphium z. B. Alkohol, Thee und starker Kaffee, deren Genufs für jeden einzelnen Stoff ganz besondere Wirkungen zeitigt. Die praktischen Schlüsse, die sich hieraus ergeben, liegen zu sehr auf der Hand, als dafs wir sie auszusprechen nötig hätten.

Im ganzen hat sich herausgestellt, dafs die Resultate bei der Registriermethode und diejenigen bei der Auge- und Ohr-Methode ziemlich dieselbe Genauigkeit besafsen;[6]) um ein geringes minderwertig erscheinen allerdings die letzteren.

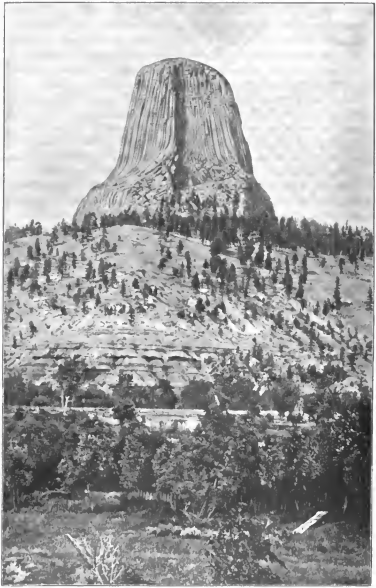
Für einige Sonderbarkeiten, denen die Beobachter noch unterliegen, und die immerhin interessant genug sind, fehlen uns im Vorhergehenden die Erklärungen.

So zeigen sich bei der Registriermethode — vielleicht auch bei der Auge- und Ohr-Methode — eigentümliche Abweichungen, wenn der Himmelskörper nicht ein Punkt ist, sondern eine Scheibe darstellt. Die persönliche Gleichung eines Beobachters war — 0,046ˢ für das Mittel aus den beiden Rändern einer Planetenscheibe, während es für einen Fixstern 0,023ˢ betrug. Es ist dabei zu bemerken, dafs

[6]) Bull. Astr. April 1893.

auch die Auffassung des Moments, in welchem ein Fixstern von dem Faden des Instruments in zwei gleiche Stücke zerschnitten erscheint, eine Verschiedenheit in die persönlichen Gleichungen hineinträgt.[1]) Ferner hat es sich erwiesen, dafs die Beobachter die Tendenz haben, bei der Auge- und Ohr-Methode gewissen Zehnteln der Sekunde vor andern den Vorzug zu geben. Diese Thatsache hat ein Analogon bei der Registriermethode, wenn hier die Entfernungen der Punkte auf den Papierstreifen nicht gemessen, sondern geschätzt werden. Auch hier zeigt es sich, dafs in den Beobachtungen gewisse Zehntel vorzugsweise erscheinen. Die angeführten Thatsachen dürften vielleicht im Bau des Auges, in den Muskelgefühlen und den darauf fufsenden Schlüssen begründet sein. Wir wollen keine Erklärung dafür versuchen, aber doch nicht unerwähnt lassen, dafs auf solche Eigenheiten in der Physiologie der Sinnesempfindungen wohl auch die ganz erstaunlichen Unterschiede in der Beobachtung von Doppelsternen zurückzuführen sind, auf die wir bei einer späteren Gelegenheit zurückzukommen hoffen.

[1]) Aber dieser Einflufs wird von **Ditschénko** (a. a. O.) überschätzt.



Der Teufelsturm. (Südliches Coloradoplateau.)

Über Bergformen.

Von **Prof. Dr. Albrecht Penck** in Wien.

(Schlufs.)

Entsprechend der dargelegten Entstehungsweise haben die Abfälle der Tafelberge, wo sie auch auf der Erde auftreten mögen, eine recht einheitliche Gestaltung. Das Gestein liegt nackt da. Den Abbruch bestimmend, treten seine Kluftflächen als Wandflächen entgegen; abhängig von der Gesteinsbeschaffenheit, bald häufiger, bald seltener bringen sie letztere zur Geltung, sodafs sich jede einzelne Schicht als ein Band hervorhebt. So erhalten die Gehänge der Tafelberge einen architektonisch regelmäfsigen Aufbau, sie sind eben so oft abgestuft, als sich Wechsel ihrer Gesteinsbeschaffenheit vollziehen; jeder Stufenabfall ist senkrecht klüftig und durch seine Fugen häufig in einzelne Pfeiler aufgelöst. Die Höhe dieser Berge ist dabei ebenso einförmig, wie ihre Abfälle gestaltenreich. Nicht der Abspülung unterworfen, entbehrt sie der Gleichsinnigkeit der Abdachung, die das auf der Landoberfläche fliefsende und rieselnde Wasser schafft; sie ist flachwellig und zerfällt nicht selten in einzelne flache Schüsseln. Namentlich auf Kalk sind dieselben häufig. Alle Kalktafeln sind mit Dolinen oder tiefen Schächten ausgestattet.

Wird ein gewöhnlicher Tafelberg der Abspülung unterworfen, so wird diese sowohl den Steilabfall abböschen, als auch die Tafelfläche nach ihrem Rande hin abdachen; es entsteht ein sanft gewölbter Berg, den man den Mittelgebirgsformen zuzuzählen hat. Die Bildung der Mittelgebirgsformen erfolgt ähnlich, wie die der Tafelberge, aber an ihrer Ausgestaltung beteiligt sich die Abspülung wesentlich mit. Die Mittelgebirgsformen weisen dementsprechend ausschliefslich gleichsinnige, ineinander allmählich übergehende Abdachungen auf; ihre sanft gewölbte Gipfelfläche biegt sich allmählich in ihre Gehänge um, und letztere sind meist am steilsten unten in den Thälern, wo die Flüsse arbeiten und sie untergraben. Hier auch finden sich Fels-

wände, während auf der Höhe, wo die Abspülung nur dann zu wirken vermag, wenn ihr die Verwitterung vorarbeitet, vielfach Verwitterungsprodukte in Gestalt des Erdbodens vorkommen. Nur hier und da finden sich isolierte Felsaufragungen am Orte sehr widerstandsfähiger Gesteine.

Verwandeln sich Tafelberge einerseits in Mittelgebirgsformen infolge der Entfaltung der Abspülung, so gehen sie andrerseits in Hochgebirgsformen über, wenn sich der Abbruch ihrer Wände so weit fortsetzt, bis die Tafelfläche verschwunden ist, und die entgegengesetzten Wände zusammentreffen, so wie dies in den Ampezzaner Dolomiten mehrfach der Fall ist. Überall dort, wo die Flüsse so tief einschneiden, dafs die durch Abbruch gebildeten Gehänge von Nachbarthälern zusammenstofsen, entstehen Hochgebirgsformen. Diese zeichnen sich vor den Mittelgebirgsformen nicht blofs durch den Mangel einer Gipfelfläche, sondern namentlich auch dadurch aus, dafs bei ihnen die Felswände gerade in der Gipfelregion auftreten, dort wo sie im Mittelgebirge in der Regel fehlen. Nun vermögen die Flüsse um so tiefer einzuschneiden, je höher der Block ist, an dem sie arbeiten. Hochgebirgsformen knüpfen sich aus diesem Grunde ursächlich an grofse Höhenlage. Letztere bedingt zugleich, dafs die Hochgebirge den Wirkungen des Schnees und Eises ausgesetzt sind. Der Schnee lagert sich auf alle minder steilen Felsvorsprünge, durchfeuchtet dieselben beim Tauen, sodafs sie bei neueintretendem Froste zerfrieren und in Trümmer aufgelöst werden, die zu Thal stürzen. Dies dauert so lange, bis alle Vorsprünge entfernt sind, und das Gehänge im allgemeinen einen wenig unterbrochenen Steilabfall bildet. Stürme vermögen auch an diesen Schnee anzupressen, aber derselbe hält sich nicht, und rollt bald als Lawine donnernd zu Thal, unterwegs den Felsen abputzend, alles, was locker ist, mit sich nehmend. Die zahlreichen neueren Aufnahmen aus dem Hochgebirge, namentlich die herrlichen Bilder von Vittorio Sella aus den Alpen und aus dem Kaukasus, Ansichten von Himalayagipfeln, v. Lendenfelds Photographien der neuseeländischen Hochgebirgswelt, sie alle zeigen übereinstimmend dicht gedrängte Lawinenbahnen an beschneiten Graten und lassen ahnen, welch gewaltige Gesteinsmassen mit dem Schnee zu Thale rollen. Aber hier bleiben sie nicht in Form von Schutthalden liegen, sie geraten in der Regel auf einen Gletscher, und werden durch diesen wie auf einem gewaltigen Schlitten fortgeführt. Neben diesem Gesteinstransport, der sich durch die Oberflächenmoränen so vieler Hochgebirgsgletscher verrät, vermögen diese aber

auch einen solchen an ihrer Sohle auszuführen, besonders an den Ufern, wo ihnen viel Gesteinsmaterial beigesellt wird. Mit dessen Hilfe schleifen sie die Felswände ab, bewirken dadurch eine Untergrabung und neuerlichen Absturz der höheren Partien. So kräftig ist diese Wirkung, dafs durch sie die für Hochgebirgsformen bezeichnenden steilen Felswände sich allenthalben dort in der Gipfelregion entwickeln, wo Gletscher lagern. Sie entstanden während der Eiszeit auf den Höhen deutscher Mittelgebirge, welche damals in das Reich des ewigen Schnees hinein ragten, ebenso wie auf den schottischen und skandinavischen Hochlanden. In letztere frafsen die Gletscher stellenweise so viele Nischen ein, dafs dazwischen nur einzelne Pfeiler, wahre Hochgebirgszacken stehen blieben, verratend, dafs auch die Gletscher allein unter günstigen Verhältnissen Hochgebirgsformen schaffen können.

Der grofse Reiz der Hochgebirgsformen besteht in ihrer felsigen Beschaffenheit. Die Klüfte und Schichtfugen des Gipfelgesteines werden für dessen Gestaltung in ähnlicher Weise mafsgebend wie an den Tafelbergabfällen. Während aber an den letzteren vornehmlich horizontale Schicht- und vertikale Kluftflächen auftreten, sind beide an den Hochgebirgswänden meist schräge gestellt, und dadurch erhalten die Grate einen sägeförmigen Verlauf, denn an ihnen wechseln schräge Schicht- und senkrecht dazu stehende Kluftflächen. Die Wandungen ungeschichteter oder undeutlich geschichteter Gesteine, z. B. von Granit oder Gneifs, werden vornehmlich durch ihre Kluftsysteme bestimmt, welche meist unregelmäfsig, bald parallel, bald unter spitzen Winkeln sich schneidend, verlaufen. Man hat dann bald plattige, bald spiefsige Wände; so manche Bergspitze in den Zentralalpen, z. B. der Glockner, ist durch spitzwinkelig sich schneidende Klüfte, so manche Nadel durch senkrechte Plattung bestimmt. Jeder Hochgebirgsgipfel verrät durch sein Aussehen sein inneres Gefüge, und auf dieses mufs der Maler ebenso die Aufmerksamkeit lenken, wenn er die Hochgebirgswelt mit ihrer bezeichnenden Fülle von Einzelheiten treu wiedergeben will, wie auf die Anatomie des menschlichen Körpers, wenn er denselben richtig zeichnen will. Neben all diesen, bei verwickeltem geologischem Bau oft recht mannigfaltig verlaufenden Kluft- und Schichtflächen fehlen den Hochgebirgswänden kaum je streng abwärts gerichtete Lawinenbahnen, sowie bei geringerer Steilheit sich verästelnde Wasserrinnen mit dazwischen hervortretenden Rippen. Jede einzelne Fläche an einer Hochgebirgsfelswand hat ihre bestimmte Ursache und Bedeutung für den Zerstörungsvorgang, der

die Wand schuf. Gesetzmäfsigkeit herrscht in der Fülle der Einzelerscheinungen.

Die Verschiedenheit der Erhebung ist es in erster Linie, welche den Gegensatz zwischen Hoch- und Mittelgebirgsformen bedingt. Seit langem ist bekannt, dafs hohe Berge anders gestaltet sind als niedrige. In seiner kaum mehr gewürdigten Untersuchung von dem Ursprung der Berge und anderer damit verknüpften Dinge (Zürich 1746) schreibt Johann Georg Sulzer wie folgt § 2: „Wer einmal durch Länder gereiset ist, wo grosse Gebürge sind, der wird einen sehr mercklichen Unterschied zwischen den Bergen beobachtet haben, den wir deutlich beschreiben müssen. Wir wollen die von der einten Art grofse, die von der andern aber kleine Berge nennen. Soviel ich weifs, hat der berühmte Hr. Haller den Unterschied zwischen den grofsen und kleinen Bergen zuerst deutlich beschrieben. Die kleinen Berge, wie die meisten sind, die in Deutschland und in dem plattern Land in der Schweiz angetroffen werden, bestehen überhaupt mehr aus Erde, als die grossen; man siehet an denselben keine oder sehr wenige Felfsklippen. Neben diesem haben sie auf der obersten Höhe meistens grosse Flächen, welche meist viele Meilen weit ununterbrochen fortgehen. Diese Flächen sind entweder mit Holz bewachsen oder es sind dürre Weyden. Ferner haben diese Berge wenig Wasser, so dafs man auf denselben selten eine Wasserquelle, oder einen herab fliefsenden Bach findet. In den grofsen Bergen findet sich alles ganz anders. Sie sind pyramidenförmig, und in viele Spitzen getheilet. Man siehet auf der Höhe derselben keine grofse Flächen, sondern meistens lauter Felfsklippen und steile Abstürtzungen, die Felsen sind daselbst entweder ganz kahl, oder nur mit wenig Erde, die sehr leicht und ohne Steine ist, bedecket. Diese Berge gehen in verschiedenen Krümmungen viele Meilen weit fort, und schliefsen sehr enge und tieffe Thäler ein, durch welche eine grosse Menge kleiner Bäche fliefst, welche von allen Orten her von den Bergen herunter kommen. Wenn ich mit einem Wort den gröfsten Unterschied der grofsen und kleinen Berge ausdrücken soll, so sage ich, dafs diese ganz oben etwas rund, jene aber in unzählige Klippen getheilet sind. Es ist aber zu mercken, dafs diese Beschreibung nur überhaupt mufs genommen werden, indem nicht zu läugnen ist, dafs nicht einige von den kleinen Bergen, an Gestalt den grofsen zimlich ähnlich sind."

Sulzer trennt also niedrige, oben rundflächige und hohe, oben felsige, zugeschärfte Berge; er sondert nach heutiger Ausdrucksweise Mittel- und Hochgebirgsformen, welche beiden er bei aller Un-

beholfenheit des Ausdruckes doch recht anschaulich schildert. Dabei ist er sich auch völlig klar darüber, wie die Hochgebirgsformen entstehen, während er die Bildung der Mittelgebirgsformen nicht befriedigend zu erklären vermag. Über die ersteren schreibt er in § 29 seiner genannten, recht seltenen Schrift, die manchmal seiner Ausgabe von Scheuchzers Naturgeschichte des Schweitzerlandes (1746) beigebunden und in französischer Übersetzung 1750 in der Bibliothèque impartiale erschienen ist, wie folgt:

„Man kan den Ursprung der Figur der grofsen Berge auf folgende Weise erläutern: Man nehme Aschen, Erde, oder Sand, der ein wenig nafs ist. Damit fülle man einen durch vier Bretter abgeschlagenen Platz an, und stofse die Asche, Erde oder den Sand etwas dichte in einander; hernach nehme man die vier Bretter auf einmal weg, dieses wird verursachen, dafs ein guter Theil von der hineingelegten Materie herunter fällt, weil sie ohne die Bretter nicht an einen ganzen Klumpen bleiben kan. Dasjenige was stehen bleibt, wird mehr oder weniger, je nachdem der Versuch geräth, die Figur eines grofsen Berges mit viel Gipfeln haben. Daher kan man den Schlufs machen, dafs die hohen Gebürge ihre Figur von einem solchen Abfall eines Theils ihrer Materie erhalten haben, welches durch genaue Betrachtung der Berge sehr wahrscheinlich wird, wie Leibnitz, Woodward und andere auch angemerckt, und daher den Grund ihrer Erklärungen ohne Zweifel genommen haben, ob sie gleich keinen Unterschied zwischen den grofsen und kleinen Bergen gemacht haben."

Wird hieraus schon ersichtlich, dafs sich Sulzer die Hochgebirgsformen im wesentlichen durch Abbruch entstanden denkt, so erhellt dies noch mit besonderer Klarheit aus dem nächsten Paragraphen seines Werks. Er beschreibt dort die „Dätweiler Felsen" an der Thur unweit Andelfingen, eine Prallstelle am Flufsufer, wo eine Moräne mit steilen Wandungen blofsgelegt ist. „Weil nun, schreibt Sulzer,[2])

[2]) Es kann nicht Wunder nehmen, dafs ein Forscher, welcher einen so klaren Blick verrät wie Sulzer in seinen Darlegungen über Hochgebirgsformen, auch in anderen Fragen seiner Zeit weit voraus war. So zweifelt er nicht, dafs die meisten Thäler durch die Flüsse „ihre Tiefe erreicht haben"; er schätzt die von den Flüssen ins Meer geschaffte Schlammmenge, um daraus auf eine Schwerpunktsänderung der Erde zu folgern (§ 35) — eine Aufgabe, die erst 1880 wieder von Zöppritz aufgegriffen wurde: er führt ferner die schräge Schichtstellung auf die Wirkung von Erdbeben zurück (§ 28), er kennt bereits verschiedene Zeiten der Schichtbildung, er deutet die Nagelfluh des Rigi als eine alte Flufsanschwemmung (§ 20, 2) u. s. w. Kurz in vielen Punkten ist Sulzer, welcher später in Berlin wirkte, ein Verläufer von de Saussure.

„das Wasser den Fufs dieeee hohen Bordes immer mehr und mehr wegführte, so wurde es endlich so steil, dafs eich die Erde nicht mehr halten konte; ein Theil stürtzte herunter in den Flufe, und die so übrig gebliehenen, hat defewegen die bemeldete Figur bekommen, welche, wie gesagt, der Figur der grofsen Berge sehr ähnlich iet."

Der grofse Unterschied zwischen Erosions- und Denudationsbergen besteht in ihrem Verlaufe. Stehen geblieben zwischen allmählich eingeschnittenen Thälern, hahen die herausgeschnittenen Berge den Verlauf von Wasserscheiden. Sie hängen wie dieselben untereinander zusammen, im Grundrisse ein reich gegliedertee Geäste beschreihend. Ganz anders die ausgenagten Berge; geknüpft an widerstandsfähige Gesteine, sind sie an deren oberflächliches Auftreten gebunden. Ihre Ausdehnung wird daher vom innern Aufhau des Landee bestimmt, und derselbe spiegelt sieh in ihrer Entwicklung. Im Prinzip ist diese Thatsache eeit langem bekannt; schon Gottl. Ahraham Werner wufste, dafs die Berge namentlich von härteren Gesteinen gebildet werden, aber die sieh hieraus ergebenden Regeln sind eret viel später ausgesprochen worden. Wieder ist ee ein heute fast versehollenes Werk, welches in dieser Hinsicht den richtigen Weg gewiesen hat, ein Werk allerdings, welches durch seinen Titel nicht im mindesten seine Bedeutung für die Morphologie der Erdoberfläche verrät; es iet dies der „Manual of Coal and its Topography", von J. P. Leeley, 1856 in Philadelphia erschienen, aber wie ee scheint, nur in sehr wenig Exemplaren nach Europa gekommen, denn ee fehlt nahezu allen gröfeeren Bibliotheken. Nur eine kleine Bemerkung auf dem Titel deutet an, welche Richtung der Verfasser pflegt; er nennt eich einen topographischen Geologen. In der That ist genau die Hälfte des kleinen Oktavbandes von 225 Seiten Umfang der Topographie gewidmet; Leeley behandelt sie ale Kunet — darunter versteht er die Kartenaufnahme — und als Wissenschaft. — „Die Wissenschaft der Topographie wie jede andere Wissenschaft", schreibt er S. 121, „leitet aus wenigen elementaren Gesetzen eine Unendlichkeit von Formen her, durch welche sieh diese Gesetze auf der Erdoberfläche wirklich aussprechen oder auesprechen können." Er unterscheidet (S. 181) Struktur-Topographie, dort herrschend, wo die grofsen Züge der Erdoberfläche konform den Schichtflächen verlaufen, sowie Antistruktur-Topographie, dort, wo diese beiden Flächen unabhängig von einander sind. Zuvor hat er die Berge mit ihren drei Elementen, nämlich Gipfel, Gehänge und Fufs beeprochen. Er zeigt, wie sich die Berge bei verschiedenem Schichtbau gestalten. Dabei

stützt er sich hauptsächlich auf die Erfahrungen, welche er bei der geologischen Aufnahme der Appalachien in Pennsylvanien machte. Dies ist ein Faltungsland, welches eine sehr bedeutende Denudation erlitten hat, weswegen ausschliefslich ausgenagte Berge vorliegen. Lesleys Darlegungen sind kurz und bestehen lediglich in der Erläuterung von schematischen Skizzen, welche hier wiedergegeben werden. Fig. 1 zeigt den Einflufs einer harten Gesteinsbank auf die Gestaltung der Gehänge eines Berges bei horizontaler, geneigter und



Fig. 1.



Fig. 2.

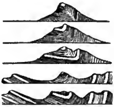


Fig. 4.

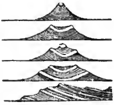


Fig. 3.



Fig. 5

vertikaler Stellung. Fig. 2 lehrt, wie flache Schichtmulden, für den Fall, dafs harte Gesteine an die Oberfläche treten, hohe Tafelberge bilden, während bei stärker gebogenen Mulden zwei Berge entgegenzutreten pflegen. Scharfe Synklinalen bilden, wie Fig. 3 veranschaulicht, scharfgratige Berge, oder wenn mehrere harte Gesteinsbänke vorliegen, mehrgratige Züge, wie zugleich Fig. 4 und 5 erkennen lassen. Stets bemerkt man doppelt so viele Grate, als widerstandsfähige Schichten vorliegen. Welch verschiedene Bergprofile bei antiklinaler Schichtstellung vorkommen können, geht aus den Profilen Fig. 6 hervor; dieselben zeigen sich gelegentlich bei Verfolgung ein und desselben Sattels. Erst bildet derselbe eine Schwelle, weiterhin löst er sich in zwei, später in vier zugewandte Kämme auf, welche

durch ein breites Antiklinalthal von einander getrennt werden. So weit als die widerstandsfähigen Schichten verfolgbar sind, reichen auch die Berge; sie enden dort, wo sich harte Gesteinsbänke ausdünnen, oder unter leicht zerstörbare Schichten untertauchen, oder wo sie durch Verwerfungen abgeschnitten werden. Jedem regelmäfsigen Sattel einer Schichtfolge mit einer bestimmten Anzahl widerstandsfähiger Glieder entsprechen doppelt so viele Bergrücken, die einander zugewandt sind und sich paarweise dort vereinigen, wo der Schichtsattel in seiner Streichungsrichtung aufhört. Ebenso zeigt eine grofse Schichtmulde doppelt so viele Bergrücken, als harte Schichten zu Tage treten, aber die Abfälle dieser Rücken sind von der Muldenachse abgewandt. Sie vereinigen sich am Muldenende gleichfalls paarweise, sodafs hier eine ähnliche Art von „Canoe"-Bergen entsteht, wie am Ende von Schichtsatteln. Lesley unterscheidet dementsprechend Antiklinal- und Synklinal-Canoes. Derartige „Canoe"-Berge trifft man auf deutschem Boden westlich des Harzes, z. B. im Gebiete des Hils; sehr häufig sind sie in Pennsylvanien. Fig. 7 stellt die ausgenagten Bergrücken am Juniata-Flusse unweit von dessen Mündung in den Susquehannah nach einer von Lesley mitgeteilten Aufnahme Dr. Hendersons dar. Die einzelnen hier verlaufenden Bergrücken haben je nach ihrer Zusammensetzung verschiedene Schraffuren, sodafs man zugleich eine geologische und eine orographische Karte erhält. Man meint den Faltenwurf der Erdkruste hier deutlich zu sehen; aber es treten uns nur die Rudimente der Falten entgegen in Gestalt der ausgenagten Bergzüge. Unten sieht man auf dem Kärtchen drei Antiklinal-Canoes; zwei Synklinal-Canoes werden vom Susquehannah durchschnitten, ein weiteres durch den Juniata unterhalb Thomsontown. Also verlaufen die Bergzüge eines ausgenagten Faltungsgebirges mit verschieden widerstandsfähigen Schichten; ähnlich auch ist die Gliederung eines stark verworfenen Schollenlandes, nur dafs begreiflicherweise die Canoe-Berge fehlen. Am reizvollsten ist aber unstreitig die ausgenagte Vulkanlandschaft. Wechseln doch in einem Vulkane Lavagänge und Lavaströme mit Tuffmassen vielfach ab. Wird nun der Berg denudiert, so werden die Tuffe entfernt, die mächtigen Laven bleiben zurück, namentlich dort, wo sie den Eruptionsschlot erfüllten. Hier überdauert häufig ein steiler Berg den sonst

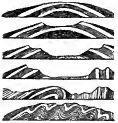


Fig. 6.

längst abgetragenen Berg, halsähnlich aufragend. Zahlreiche Basalt- und Phonolithberge Mitteldeutschlands gehören in diese Gruppe von Bergen, nämlich der ausgenagten Gänge, ebenso wie der steile Felsen

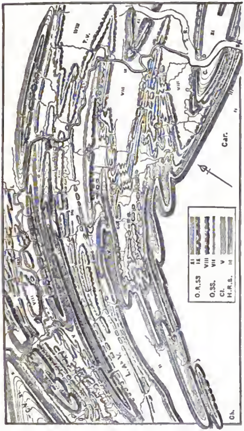


Fig. 7. Gegend am Susquehanna und Juniata, Pennsylvanien, nach Lesley (Mafsstab 1:700000).

N.H. Newton Hamilton, M.V. Mc Veytown, L. Lewistown, M.F. Mifflintown, T.V. Thompsontown – am Juniata; A.V. Awkwick Valley, L.Ak.V. Little Awkwick Valley, H.V. Horse Valley, B.L.V. Black Log Valley

C. The Cove; D. Dauphin; B. The Penna, am Susquehanna (S.R.) Car. Carlisle; Ch. Chambersburg.

IX, XI. O.R.S.S. Alter roter Sandstein, Devonisch – V. Cl. Cliston Gruppe, Ober Silur

VIII. O.S.S. Upper Nelderburg " – III. H.R.S. Hudson River Schiefer, Unter Silur

VII. Oriskany Saudstein " – II. Trenton Kalk

Matteo Teepee, der Teufelsturm, auf dem südlichen Coloradoplateau, den unsere Abbildung darstellt.

Es ist unmöglich, die ganze Gestaltenfülle der denudierten Berge auch nur übersichtsweise zu schildern, denn die Möglichkeit für deren Entstehung ist eine nahezu unerschöpflich grofse. Nicht blofs macht der Gebirgsbau seinen Einflufs geltend, sondern jedes einzelne Gestein

tritt entsprechend seiner Beschaffenheit mit charakteristischen Formen entgegen, diese aber wechseln wieder je nach dem Umfange, in welchem das Gestein zu Tage tritt. Findet man einerseits denudierte Bergzüge von vielen Kilometern Länge, so hat man andererseits ganz winzige Felszinnen und Felszacken, die gleichfalls der Ausnagung aus ihrer Umgebung ihr Dasein danken. Die gröfste Mannigfaltigkeit aber herrscht dort, wo ausgeschnittene und ausgenagte Berge zusammen vorkommen. Die gestaltenarmen Mittelgebirgsformen erhalten Reize durch Felsen auf ihren Höhen, welche bei der Denudation stehen blieben; es sei nur erinnert an die „Steine" auf dem Harze, auf dem Riesengebirge, auf dem Böhmerwalde. Aus den Gehängen mancher Hochgebirge frifst die Denudation äufserst groteske Felsgebilde heraus, welche hinsichtlich ihrer Mafse zwar bescheiden gegenüber den hohen Felsfirsten zurücktreten, im einzelnen aber vielfach Staunen erregen. Namentlich die Kalkalpen sind reich an derartigen Kalkzinnen. Auf weiten Plateauflächen endlich ist da und dort ein Pfeiler stehen geblieben, welcher die Einförmigkeit der Tafel vollkommen unterbricht und ahnen läfst, wie grofs auch hier die Abtragung durch Regen und Flüsse war.

Diese Abtragung wiegt auf der Landoberfläche vor; alljährlich werden etwa 10 cbkm Gesteins durch die Flüsse ins Meer verfrachtet, aber das schliefst nicht aus, dafs hier und da sehr beträchtliche Schuttmassen auch auf dem Lande zur Ablagerung gelangen. Die Flüsse breiten ihre Anschwemmungen über weite Flächen, sie schütten damit Ebenen auf, aber isolierte Erhebungen bilden sie nirgends. Anders der Wind und die Gletscher. Diese häufen an Stellen, welchen sie durch lange Zeit enden, mächtige Moränenwälle auf, und jener weht den Sand der Wüsten und Küsten hier und da zu hohen Dünen zusammen. Alle diese einer früheren Landoberfläche aufgesetzten Formen halten sich in bescheidenen Grenzen, sie bilden durchweg Hügel, welche durch ihr geselliges Auftreten grofse Strecken Landes auszeichnen, aber höhere Berge bilden auch sie nicht. Ihre Böschungen halten sich, gleich denen der Vulkane, immer in jenen engen Grenzen, in welchen sich lose Aufschüttungen zu halten vermögen, weswegen ihnen neben der Höhe auch die Steilheit fehlt.

Mannigfaltig sind die Kräfte, welche die Landoberfläche umgestalten; viele von ihnen schaffen Erhebungen, aber nicht jede derselben macht den Eindruck des Berges. Was die Krustenbewegung aufbaut, gleicht grofsen ungeteilten Blöcken; die Verteilung von Hoch

und Niedrig ist ihr Werk, nicht aber die Gestaltenfülle der Berge. Vulkanische Aufschüttungen imponieren gleichfalls mehr durch ihre Massen, als durch die Kühnheit ihrer Formen, während jene des Windes und der Gletscher sich in engen Grenzen halten und nur als Hügel gelten können. Was an Bergen und Felsen gefällt, das sind im allgemeinen nicht die aufgebauten und aufgesetzten Formen der Landoberfläche, das sind die Ruinen von solchen.

Diese Erkenntnis ist alt, aber wiederholt ist sie vergessen worden. Dort, wo in den Hochgebirgen sichtlich die Gewässer das Land zerschneiden und stark abwaschen, hat man auch in der Oberflächengestaltung häufig das Werk von Zerberstungen der Erdkruste und riesiger Zerstücklung derselben zu sehen gemeint, weil der Schichtbau grofsartige Störungen aufweist. In den Ländern hingegen, deren Aufbau so einfach wie der grofser Teile Englands ist, hat man wohl seit langem die Berge als Werk der Erosion und Denudation erkannt; aber die Nachbarschaft des Meeres hat hier Veranlassung gegeben, die Wirkungen der See zur Erklärung fast aller Oberflächenerscheinungen heranzuziehen. In Amerika, wo die Landesaufnahme nicht in erster Linie militärischen Zwecken dient, sondern mit der Landeserforschung Hand in Hand geht, erkannte man zuerst die Wechselbeziehungen zwischen Oberflächengestalt und geologischem Aufbau und formulierte dieselben in bestimmte Regeln, noch ehe man ihre wahren Ursachen gefunden hatte. Lesley gelangte nicht zu einer bestimmten Anschauung über das Wesen des Denudationsvorganges; in Klarheit erfafste denselben erst wieder Greenwood, nach einem halben Jahrhundert von Irrtümern. Amerikanische Forscher wandten die Erkenntnis Greenwoods zur Erklärung der schon aufgedeckten Wechselbeziehungen zwischen Oberflächengestalt und geologischem Aufbau an; bei der zielbewufsten Ausdehnung ihrer Landesaufnahme und Landeserforschung entwickelten sie eine systematische Lehre von den Bergen, während man sich in Mitteleuropa noch mit der blofsen Bergbeschreibung und Bergausmessung abmühte. Die Orologie erwuchs in der Neuen Welt gleichzeitig mit der Orographie und Orometrie in der Alten.

Die Grenzen der Temperatur.

Von Dr. H. Krüger in Pless O./S.

Die Temperatur, d. h. den Wärmegrad eines Körpers, erkennen wir zunächst durch unser Gefühl, genauer gesagt: durch den Temperatursinn, der neben dem Tastsinn unserer Haut innewohnt. Wir nennen danach einen Gegenstand warm oder kalt, je nachdem die uns eigene Wärmeempfindung beim Berühren desfelben erhöht oder erniedrigt wird.

Indessen ist unser Wärmegefühl ein recht unsicherer und willkürlicher Mafsstab für die objektive Beurteilung der Temperatur. Ein und derselbe Körper, dessen Wärmezustand an sich unverändert bleibt, kann uns warm erscheinen, wenn wir vorher unsere Hand in kaltes Wasser tauchen; er ruft dagegen ein Kältegefühl hervor, nachdem unsere Haut vor der Berührung mit heifsem Wasser benetzt wurde. Es zeigt sich hier die allen Sinneswahrnehmungen anhaftende Unvollkommenheit, die sich z. B. in analoger Weise beim Auge äufsert, wenn dafselbe längere Zeit dem Licht oder der Dunkelheit ausgesetzt wird. Aber noch mehr: nicht nur die Empfindlichkeit des Temperatursinns beim einzelnen Beobachter verändert sich innerhalb gewisser Grenzen, sondern wir haben auch Grund anzunehmen, dafs bei dem einen Menschen das normale Wärmegefühl etwas verschieden ist von demjenigen eines anderen.

Erst durch die Erfindung des Thermometers, jenes einfachen und doch so sinnreichen Instrumentes, wurde es möglich, den schwankenden Temperaturbegriff unabhängig von allen subjektiven Einflüssen klar und bestimmt zu fixieren. Das Prinzip dieses in Wissenschaft und Leben uns unentbehrlich gewordenen Wärmemessers beruht bekanntlich auf den beiden Hauptwirkungen, welche die Wärme auf jeden Körper ausübt: sie dehnt ihn einmal aus und verändert zweitens seinen sogenannten Aggregatzustand, der uns denselben Stoff bald als fest, bald als flüssig oder luftförmig erscheinen läfst. An der veränder-

lichen Länge des Quecksilberfadens meesen wir so wie hei einem eigentlichen Mafsstab die verschiedenen Wärmegrade der Körper. Dabei hleihen die Endpunkte uneeres Mafsstahee ein für allemal unverrückt: ee eind die heiden Fundamentalpunkte jedes Thermometers, der Gefrierpunkt und Siedepunkt des Wassers. Das Wasser iet sonach der Grundstoff geworden, nach deeeen Verhalten der Wärme gegenüher wir jede Temperaturgröfse einschätzen. Damit hahen auch die Grundhegriffe: „warm und kalt“ eine neue, von unserem Gefühl unabhängige Bedeutung gewonnen: als warm bezeichnen wir eine Temperatur, die höher ist ale die, hei welcher das Waseer gefriert, als kalt eine eolche, die unter dem indifferenten Nullpunkt liegt; die Höhe dee Wärmegrades aber etufen wir nach dem Ahstande zwischen Gefrierpunkt und Siedepunkt des Wassers ah.

Indeseen haben die Temperaturangahen durch das Thermometer, eo genau und objektiv eie auch sind, gleichwohl nur relative Bedeutung. Ein Körper z. B. von 3° Kälte ist relativ warm gegen einen eolchen von 10° Kälte; denn dieee Zahlen beziehen eich ehen lediglich auf die beiden kritischen Temperaturen dee Wassers, bei denen ee seine Aggregatverhältnisse ändert. Wählen wir dagegen irgend einen anderen Stoff, wie das Quecksilber, als Grundlage für die Temperaturhestimmung, so verschieht eich eofort die Scheidegrenze zwiechen Wärme und Kälte ganz erheblich nach unten, da diese Flüssigkeit erst bei — 39° C. nach der üblichen Bezeichnung feet wird, und ehenso würde der ohere Fundamentalpunkt, durch den Siedepunkt dee Quecksilhers (+ 350° C. hei normalem Luftdruck) angegeben, nach ohen rücken. Die Bedeutung dee Waseers für die Thermometrie beruht nun freilich auf eeiner physiologischen Stellung im Weltall: Das Waeser ist „der Träger dee Lebens“, insofern alle organischen Vorgänge an diee im eigentlichen Sinne „helehende“ Element gebunden sind. Die Temperaturgrenzen, innerhalb deren das Wasser eeinen flüssigen Zuetand hewahrt, sind daher zugleich im wesentlichen die Schranken der Wärme, zwischen denen eich allee organische Leben hewegt. Vom phyeikalischen Standpunkte aue eind aher dieee Grenzen, wie eben hervorgehoben, durchaue willkürlich, weil eie nur an Einen von den unzählig vielen une umgebenden Stoffen gehunden eind, der noch überdies, chemisch hetrachtet, nicht zu den einfachen Grundetoffen oder Elementen gehört. Wir gelangen damit zu der prinzipiellen Frage: Können wir in der Temperaturskala heliehig und unhegrenzt auf- und absteigen, oder giebt ee ahsolute Grenzen für die Temperatur, ein schliefsliches Ende der Wärme einerseits und der Kälte anderseits, die (für unsere Vorstellung) unühersteiglich sind?

Fassen wir zunächst die praktische Seite dieser Frage ins Auge! Schon frühzeitig erreichte man verhältnismäfsig hohe Hitzegrade durch Anwendung der bekannten verfügbaren Wärmequellen auf der Erde, insbesondere durch den chemischen Prozefs der Verbrennung, und ferner mittelst der Konzentration der Sonnenwärme in Hohlspiegeln und Brenngläsern. Die höchste bisher gemessene Temperatur aber lieferte uns die gewaltige Kraft, die immer mehr unser modernes Leben zu beherrschen beginnt: die Elektrizität, deren thermische Wirkung man bis auf etwa 3000° C. gesteigert hat. Ungleich schwieriger war die entgegengesetzte Aufgabe, immer gröfsere Kälte zu erzielen. Noch im Anfange des vorigen Jahrhunderts glaubte Fahrenheit in einem strengen Winter die gröfstmögliche Kälte bei ungefähr — 18° des heute üblichen hundertteiligen Thermometers erreicht zu haben und konstruierte daraufhin das nach ihm benannte Thermometer, welches von diesem eigentlichen Nullpunkte aus die Wärmegrade zu zählen beginnt. Hundert Jahre später gelang es dem Engländer Faraday, indem er gewisse Gase in flüssigen Zustand überführte, durch die Verdunstungskälte, die wir auch bei unseren Eismaschinen anwenden, eine Kälte von etwas über — 100° C. zu erzeugen. Endlich drangen neuerdings die beiden Forscher Cailletet und Pictet bis zu einer Temperatur von nahezu 200° C. unter dem Nullpunkte vor, wobei die bis dahin für unbezwinglich gehaltenen Gase Sauerstoff, Wasserstoff und Stickstoff sich verflüssigten und teilweise fest wurden.

Sind nun die so experimentell erhaltenen Minimal- und Maximalwerte: — 200° und + 3000° die fraglichen Grenzen der Temperatur? Gewifs nicht; schon die vergleichende Beobachtung der Sonne lehrt uns, dafs die diesem Mutterkörper der Erde innewohnende Wärme auf mindestens Zehntausende von Graden zu schätzen ist, da ihre Strahlen auf eine so ungeheure Entfernung hin noch mit solcher allbelebenden Kraft wirken, und ebenso dürfen wir vermuten, dafs auch die Erstarrungstemperatur des Wasserstoffs und der ihm ähnlichen Gase noch keineswegs die denkbar tiefste ist.

Zu einer befriedigenden Entscheidung kommen wir erst, wenn wir uns die Anschauung der modernen mechanischen Theorie der Wärme zu eigen machen, wie sie durch den deutschen Arzt Robert Mayer in der Mitte dieses Jahrhunderts begründet wurde. Danach ist die Kraft, welche wir Wärme nennen, nichts anderes als eine Bewegung, aber eine unsichtbare, nämlich eine solche der kleinsten Teile, der Moleküle eines Körpers. Je schneller sich diese bewegen, um so wärmer erscheint uns der betreffende Gegenstand, je langsamer

dieselben ihre Lage ändern, umsomehr wird der Eindruck von Kälte hervorgerufen. Durch diese mehr als wahrscheinliche Hypothese über die Natur der Wärme erklären sich ungezwungen alle verschiedenen Wirkungen derselben: die Ausdehnung der Körper als eine Folge des Auseinanderrückens ihrer Teile durch die erhöhte Bewegung; die Veränderung des Aggregatszustandes als verursacht durch die verschiedene Art der Beweglichkeit der Moleküle, entsprechend den jeweiligen Wärmezuständen eines Körpers.

Setzen wir also einfach statt Wärme: Bewegung der kleinsten Teile, so ergiebt sich folgende Schlufsfolgerung: die Bewegung kann einerseits immer langsamer werden, dann mufs schliefslich ein Zustand der absoluten Ruhe eintreten, wo alle Bewegung aufhört, d. h. auf die Wärme übertragen: Wir können einen Körper nicht über alle Grenzen hinaus abkühlen, sondern es giebt eine feste untere Grenze der Temperatur, den sogenannten absoluten Nullpunkt, welcher Wärme und Kälte von einander scheidet; ein derart absolut kalter Körper, dessen Teile in Ruhe sind, kann demnach nicht mehr kälter werden, während ein im gewöhnlichen Sinne, z. B. — 3° kalter Körper eigentlich nur weniger warm ist. Denken wir uns andererseits die Bewegung der Moleküle eines Stoffes fortwährend beschleunigt, so vermögen wir uns sehr wohl vorzustellen, dafs die Geschwindigkeit bis ins Unendliche wächst, d. h. anders ausgedrückt: Es ist denkbar, dafs die Temperatur eines Körpers unbegrenzt zunimmt, oder dafs es keine obere Grenze derselben giebt.

Es bleibt schliefslich noch die Frage offen, um wie viel Grade jener theoretisch festgestellte absolute Nullpunkt unter dem relativen Nullpunkt unserer Thermometer liegt. Zu dem Ende müssen wir uns nach einer wahrnehmbaren und mefsbaren Erscheinung umsehen, in der jene molekulare Bewegung eines Körpers aufser der Temperatur noch zum Ausdruck kommt. Eine solche finden wir in der charakteristischen Eigenschaft der Gase, die man mit „Druck“ oder „Spannung“ bezeichnet. Während nämlich bei den flüssigen und noch mehr bei den festen Stoffen die einzelnen Teile durch eine zwischen ihnen waltende Kohäsionskraft zusammengehalten und in ihrer freien Beweglichkeit gehemmt werden, hört im luftförmigen Zustand diese Kohäsion mehr oder minder auf. Die Moleküle eines Gases haben wir uns demnach in fortwährender, wesentlich geradliniger Bewegung zu denken, und ihre Stöfse gegen eine das Gas umschliefsende Wand summieren sich zu der als Druck bezeichneten Wirkung. Da nun mit gesteigerter Temperatur die Bewegung der Teile zunimmt, so mufs

zugleich mit der Temperatur auch der Druck, den ein Gas ausübt, wachsen. Dieser Schlufs wird durch die Erfahrung bestätigt und findet seinen gesetzmäfsigen Ausdruck in einem berühmten Satze, der nach seinem Entdecker Gay-Lussac benannt ist. Danach steigt der Druck eines Gases, dessen Rauminhalt sich gleich bleibt, genau proportional mit der Temperatur, und zwar nimmt die Gröfse des Druckes für jeden Grad Celsius von 0° ab gerechnet um $^1/_{273}$ zu; erhitzt man also z. B. 1 Liter Luft von 0° bis auf 273°, so wächst der ursprüngliche Druck, den diese etwa auf einen freibeweglichen Kolben ausübt, um das Doppelte. Das so formulierte Gesetz hat aber auch eine rückwirkende Bedeutung: je mehr wir ein Gas abkühlen, um so geringer wird sein Druck; bei — 150° C. ist derselbe ungefähr nur halb so stark, wie bei 0° (genau: $1 - {}^{150}/_{273} = {}^{123}/_{273}$), und wenn wir in der Temperaturskala immer tiefer steigen, so gelangen wir schliefslich zu dem Grenzpunkt von — 273° C., wo der Druck des Gases überhaupt verschwindet. Nach der obigen Erklärung des Druckes sind in diesem Moment die kleinsten Teile des Gases ohne Bewegung, folglich haben wir mit — 273° C. den absoluten Nullpunkt der Wärme erreicht.

Allerdings hat das so ermittelte Resultat nur theoretische Gültigkeit, und zwar in zweifacher Beziehung. Wir können einmal praktisch die untere Grenze der Temperatur in Wirklichkeit nicht erreichen; wir müfsten denn einen absolut leeren Raum herstellen, in den keine Wärmeschwingungen mehr eindringen, während wir doch selbst den freien Weltenraum aufserhalb der Erde und der übrigen Sterne mit einem feinen Stoff, dem Äther, uns angefüllt denken. Anderseits ist der gefundene Zahlenwert von der Voraussetzung abhängig, dafs jenes Gay-Lussacsche Druckgesetz durchgängig für alle Zustände eines Gases seinen Wert behält. Thatsächlich zeigen aber auch die vollkommensten Gase, wie der Wasserstoff, bei denen die Kohäsion der Teile gegenüber ihrer Beweglichkeit fast ganz zurücktritt, eine Abweichung von jenem Gesetz, je mehr sie sich dem flüssigen Zustande nähern; damit hängt zusammen, dafs die Temperatur, bei der jene Gase flüssig werden, also im wesentlichen keinen Druck mehr ausüben, noch erheblich über dem absoluten Nullpunkt (ungefähr bei — 150°) liegt.

Trotzdem behält die angestellte Betrachtung ihren Wert, wenn wir bedenken, dafs jedes Naturgesetz nur eine Abstraktion von der Wirklichkeit, eine ideelle Annäherung an die thatsächlichen Verhältnisse darstellt.

Mittheilungen

Ein in der Sonnencorona sichtbarer Komet hat sich auf den photographischen Aufnahmen, welche man bei der totalen Sonnenfinsternis am 16. April 1893 gewonnen, abgebildet. Der Lick-Astronom Schaeberle hatte schon unmittelbar nach der Rückkehr aus Chile auf seinen Platten einen merkwürdigen, kometenartigen Lichtschein bemerkt. Aber erst mit Hilfe eines Vergleichs der Lick-Platten mit den englischen, in Brasilien und Afrika mehrere Stunden später aufgenommenen, konnte eine Bewegung des Objekts, die es als Komet charakterisiert, festgestellt werden. Während nämlich das Aussehen der Corona selbst in der Zwischenzeit zwischen den an verschiedenen Orten angestellten Beobachtungen keine sicher nachweislichen Veränderungen erlitten hat, zeigt der Komet bei den später aufgenommenen Platten einen gröfseren Abstand von der Sonne, und es konnte festgestellt werden, dafs er sich in jener Zeit pro Tag um $3^1/_4{}^0$ von der Sonne im Positionswinkel von 200^0 entfernte. Die Realität des Objekts wird nach einer brieflichen Mitteilung von Prof. Holden noch dadurch erwiesen, dafs es sich auch auf drei von W. H. Pickering aufgenommenen Platten deutlich zu erkennen giebt.*) Eine Bahnbestimmung des interessanten Gestirns wird freilich aus diesen wenigen und nur sehr kurze Zeit auseinanderliegenden Beobachtungen kaum möglich sein, doch erfährt die bereits von Holetschek hervorgehobene Thatsache eine erneute Bestätigung, dafs uns das Sonnenlicht den Anblick zahlreicher den Bereich des Planetensystems durchziehender Kometen dauernd entzieht. Im vorliegenden Falle ist die für die Sichtbarkeit von der Erde aus ungünstige Lage der Kometenbahn um so mehr zu bedauern, als es sich offenbar um eine so glänzende Kometenerscheinung handelte, wie wir sie seit einer ganzen Reihe von Jahren nicht mehr zu bewundern Gelegenheit hatten. F. Kbr.

*) Auf den englischen Platten glauben die Astronomen der Licksternwarte das Objekt ebenfalls mit Sicherheit nachweisen zu können, obgleich es wesentlich schwächer erscheint, wogegen die Teilnehmer der englischen Expeditionen dieser Meinung etwas skeptisch gegenüberzustehen scheinen.

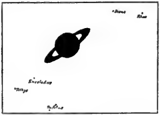
(Anmerkung der Redaktion.)

Über die Konstitution des Florringes um Saturn.

Zu jenen Fragen, deren Lösung nicht sowohl in praktischer, sondern vornehmlich auch in theoretischer Beziehung von hervorragendem Interesse ist, gehört unstreitig diejenige nach der Konstitution des Ringsystems des Saturn. Zwar begegnet man keinen theoretischen Schwierigkeiten bei der Erklärung der verwickelten Erscheinungen in den einzelnen Ringen, wenn man nach Maxwell annimmt, dafs dieselben aus einer Unzahl Satelliten geformt werden, und photometrische Beobachtungen der Gesamthelligkeit des Ringsystems haben sich, worauf bereits im ersten Bande unserer Zeitschrift (S. 399 ff) durch Professor Seeliger hingewiesen wurde, in der That mit dieser Hypothese unter sehr allgemeinen Annahmen in Einklang bringen lassen. Aber damit ist schliefslich immer nur eine Art von Wahrscheinlichkeitsbeweis, kein strikter Nachweis erbracht, welcher dazu berechtigte, diese Hypothese allen anderen gegenüber, welche zunächst der Erklärung noch gröfsere Schwierigkeiten bereiten, als die allein zutreffende hinzustellen. Viel sicherer würde die Entscheidung ausfallen, namentlich mit Bezug auf die dunkleren Flecke und die Trennungslinien der glänzenden Ringe, wenn man die Bedeckung eines hellen Fixsternes durch das Ringsystem zu beobachten Gelegenheit hätte. Das Eintreffen einer solchen Möglichkeit ist aber sehr wenig wahrscheinlich; denn wie Newcomb in seiner Populären Astronomie angiebt, kann man annehmen, dafs höchstens im Jahrtausend einmal ein Stern dritter Gröfse oder heller vom Ringsystem bedeckt wird, während für einen Stern der neunten Gröfsenklasse diese Möglichkeit zwar alle $1^1/_2$ Jahre etwa sich wiederholt, aber die geringe Helligkeit solcher Fixsterne nicht ausreicht, um alle schwebenden Fragen mit Sicherheit zur Entscheidung zu bringen.

Ähnlich ungünstig liegen die Verhältnisse im Saturnsystem selbst. Da nämlich die Trabanten mit einer einzigen Ausnahme fast genau in der Ringebene ihr Hauptgestirn umkreisen, so sind Verfinsterungen derselben an sich schon überaus selten und jedenfalls gänzlich ungeeignet, um aus ihrer Beobachtung Schlüsse irgend welcher Art über die Zusammensetzung der Ringe zu ermöglichen. Die bereits erwähnte Ausnahme bildet der äufserste Saturntrabant Japetus, dessen Bahn gegen die Ekliptik eine Neigung von 18°.5 und gegen die Ringebene eine solche von ca. 14° besitzt. Danach bieten sich offenbar bei Japetus etwas vorteilhaftere Bedingungen, wenngleich sie selten genug erfüllt sind, um durch Beobachtung seiner Verfinsterungen zur Aufklärung über die Frage der Beschaffenheit des Ringsystems beizutragen.

Die erste und bisher einzige Wahrnehmung dieser Art glückte auf der Licksternwarte am 1. November 1889, nachdem auf die an diesem Tage eintretende Verfinsterung des Japetus, unter besonderer Betonung der Wichtigkeit derselben, einige Zeit vorher von Marth aufmerksam gemacht worden war. Die Beobachtungsverhältnisse waren sehr günstige, und Prof. Barnard konnte den gröfseren Teil der Erscheinung sehr sorgfältig am 12-zölligen Refraktor verfolgen. Als Saturn für den Lick-Beobachter aufging, hatte der Trabant die erste Hälfte der Ringbeschattung bereits passiert und stand im Schatten der Saturnkugel, aus welchem er zur vorausgesagten Zeit wieder hervortauchte, unter deutlicher schneller Zunahme seiner Helligkeit bis zum normalen Betrage. Nachdem er sich längere Zeit in dieser Lichtstärke erhalten hatte, also offenbar durch die freie Öffnung zwischen Saturnkugel und -Ring von den Strahlen der Sonne beleuchtet wurde, sank die Helligkeit langsam aber merklich, ein Beweis, dafs der Satellit nunmehr in den Schatten des sogenannten dunklen oder Florringes hineingelaufen war. Um die Zeit des Eintritts in den Schattenbereich der eigentlichen hellen Ringe fand eine rapide Lichtschwächung statt, welche bald den Himmelskörper den weiteren Blicken des Beobachters entzog.



Die beifolgende kleine Skizze mag eine Vorstellung von der gegenseitigen Lage der Trabanten und dem Verlauf der Erscheinung geben. der kleine Pfeil deutet die Bewegungsrichtung des Japetus an.

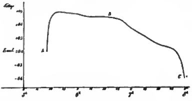
Um eine klare Anschauung über die Konstitution des Ringsystems zu erhalten, machte Barnard den Versuch, die Intensitätsverminderung des verfinsterten Trabanten in einem bestimmten Mafse festzulegen; Er setzte den Helligkeitsunterschied von Tethys [1]) und Enceladus als

[1]) Ueber die Schreibung dieses Namens herrscht in der populären astronomischen Litteratur eine bedauerliche Unsicherheit. Während englische und französische Werke fast ausnahmslos richtig Tethys setzen, findet man in deutschen Schriften (u. a. auch in Newcombs populärer Astronomie) in der Regel Thetis, seltener Tethys als Bezeichnung des 3. Saturnsatelliten angegeben. Die einzig richtige Form ist aber Tethye, während der Name Thetis ausschliefslich dem 17. Asteroideu zukommt.

Der Sachverhalt ist leicht klarzustellen. Die unter den Astronomen bestehende Uneinigkeit bezüglich der den einzelnen Saturntrabanten als Unterscheidungsmerkmal beizulegenden Nummern wurde noch vermehrt und gradezu unhaltbar gemacht, als am 19. (nach anderen Quellen am 16.) September

zehn Stufen an (in diesem Falle ziemlich genau eine Gröfsenklasse) und erhielt so eine Reihe von Schätzungen für die mit der Zeit veränderte Leuchtkraft des Japetus, von welcher die beifolgende Skizze ein deutliches Bild gewähren kann. In derselben sind die Sternzeiten der Beobachtungen und Messungen als Abscissen aufgetragen, und es ist durch die als Ordinaten eingezeichneten Helligkeitswerte eine möglichst zwanglose Kurve gelegt.

Aus dem Verlauf dieser Lichtkurve erhellt, dafs der Schatten des Florringes umso dichter wurde, je weiter der Satellit in denselben eindrang; es gelang Barnard, die beobachteten Helligkeitswerte recht gut darzustellen unter der einfachen Annahme, dafs der dunkle Ring proportional dem Abstande von der inneren Kante an Dichtigkeit gewinnt. Hierfür bieten sich zwei Erklärungsmöglichkeiten: Entweder der Florring ist nach der Saturnkugel zu sehr dünn und wächst im Querschnitt mit gröfserem Abstande von dem Planeten, oder die Zahl der einzelnen Partikelchen, aus



denen man sich die Ringe geformt denkt, wird (selbstverständlich auf gleiche Volumina gerechnet) immer gröfser, je mehr man sich dem hellen Ringe nähert; möglicherweise wirken auch beide Ursachen zusammen. Jedenfalls steht das eine fest, dafs der Florring in der That durchsichtig oder durchscheinend ist, und dafs eine scharfe Abgrenzung gegen den innersten hellen Ring so wenig existiert, wie eine deutliche Trennung zwischen beiden, welche von mehreren Beobachtern behauptet worden ist.

1848 ein weiteres, sehr lichtschwaches Glied des Saturnsystems, der Mond Hyperion, entdeckt wurde. Während einige die Reihenfolge der Entdeckung als Richtschnur für die Beilegung der Nummern ansahen, hielten andere an der Einordnung nach den relativen Helligkeiten fest; wieder andere bezifferten die innersten Monde als 7. und 6. Satelliten und setzten für die übrigen ihrer Reihenfolge nach die Nummern 1 bis 5 fest.

Diese Verwirrung beendete Sir John Herschel durch den allgemein gebilligten und adoptierten Vorschlag, den Begleitern des Saturn Bezeichnungen aus der griechischen Mythologie beizulegen. Als solche wählte er, wie er ausdrücklich in seinen „Outlines of Astronomy" angiebt, die Namen einiger Gottheiten aus dem Stamme der Titanen. Hiernach hat man bei dem 3. Saturntrabanten an die Titanentochter Tethys, die Gemahlin des Okeanos, zu denken, nicht aber an die Nereide Thetis, die schöne Mutter des Achill, deren Namen, wie bereits erwähnt wurde, ein am 17. April 1852 von Luther in Bilk bei Düsseldorf entdeckter kleiner Planet trägt.

Da Japetus mit dem Beginn der Verfinsterung durch den hellen Ring unsichtbar wurde, so läfst sich leider über die Beschaffenheit der hellen Ringe auch gegenwärtig nichts Bestimmtes äufsern. Es sei aber darauf hingewiesen, dafs gerade bei ihnen am ehesten noch eine Entscheidung zwischen den beiden obigen Erklärungsmöglichkeiten zu treffen wäre, wenn die Beobachtung einer Sternbedeckung durch das Ringsystem gelänge, weil man aus sorgfältigen Beobachtungen und Messungen von Unregelmäfsigkeiten der Abgrenzung des Saturnschattens auf den Ringen bestimmtere Anschauungen über den Querschnitt derselben zu erlangen vermag oder schon erlangt hat, als dies bei dem schwierig zu beobachtenden Florringe möglich ist. G. W.

Astrophotographisches. Im Augustheft der Zeitschrift „Astronomy and Astrophysics" beschreibt E. C. Pickering eine seit kurzem auf dem Harvard College Observatory angewandte, geistvolle Methode zur Ermittelung von Sternbewegungen und Sternparallaxen auf photographischem Wege. Zum Zweck einer möglichst einfachen und dabei von Fehlern unbeeinflufsten Vergleichung der zu verschiedenen Zeiten gemachten Aufnahmen irgend einer Himmelsregion nimmt nämlich Pickering die erste Platte in gewöhnlicher Art, die zweite, zu einer späteren Zeit exponierte, jedoch mit vom Objektiv abgewandter Schicht auf, sodafs bei dieser Platte das Licht erst die Glasplatte durchsetzen mufs, ehe es die Schicht trifft, auf welcher dann ein Spiegelbild der Wirklichkeit sich einzeichnet. Erfahrungsgemäfs thut diese verkehrte Lage der Platte bei Berichtigung der Focalstellung der Bildschärfe keinerlei Eintrag. Bringt man nun beide Negative, Schicht auf Schicht, zur Deckung, doch so, dafs die Sterne der einen Platte ein wenig nach der einen Seite hin gegen die der anderen verschoben sind, dann sieht man jeden Stern doppelt, etwaige Veränderlichkeit giebt sich durch verschiedene Durchmesser der Komponenten eines Paares zu erkennen, und jede Eigenbewegung oder parallaktische Verschiebung eines Sternes, die während der zwischen beiden Aufnahmen liegenden Zeit erfolgt ist, bringt eine Veränderung im Positionswinkel der Doppelsternchen hervor, die dem Auge schon bei geringem Betrage auffällt. Eine vorläufige Untersuchung der Umgebung des Veränderlichen T Cassiopejae nach dieser Methode zeigte, dafs dieselbe eine befriedigende Genauigkeit der Parallaxenbestimmung zuläfst, indem sich der wahrscheinliche Fehler auf wenig mehr als

0,"1 stellte. Wenn man die grofse Bequemlichkeit der Methode und die Schnelligkeit, mit welcher sie zu arbeiten gestattet, erwägt, wird man ihr gewifs eine hohe Bedeutung für den Fortschritt der Stellarastronomie beimessen; namentlich kann man mit ihrer Hilfe mühelos grofse Gebiete naeh Objekten mit mefsbarer Eigenbewegung oder Parallaxe absuchen. F. Kbr.

Nochmals die Temperatur der Sterne. Im Anschlufs an Scheiners Bemerkung über die Oberflächentemperatur der Fixsterne[1]) weist neuerdings Keeler ergänzend darauf hin, dafs die von Scheiner in Betracht gezogenen Magnesiumlinien nicht Aufschlufs darüber geben können, ob die Temperaturen mancher Sterne vielleicht höher sind, als die des elektrischen Funkens. Dazu eignet sich jedoch nach Keeler die bekannte b-Gruppe, welche aufserhalb des Bereichs der Potsdamer Aufnahmen liegt. Diese Liniengruppe ist im elektrischen Funkenspektrum noch stark ausgeprägt, fehlt jedoch in den Spektren einiger Sterne, wie Rigel und Deneb, die andere Magnesiumlinien aufweisen. Keeler glaubt daher den Schlufs ziehen zu dürfen, dafs diese Sterne eine noch beträchtlich höhere Temperatur besitzen mögen, als der elektrische Funke. F. Kbr.

Die Kunde von einem neuen Riesenfernrohr kommt aus Amerika, wo der Yerkes-Refraktor, der das Lickfernrohr um 4 Zoll übertrifft, noch nicht einmal aufgestellt ist. Auf der vorjährigen Weltausstellung konnten die Besucher nur die Montierung dieses gigantischen Teleskopes, dessen Objektiv einen Durchmesser von 40 Zoll erhält, anstaunen, das Objektiv selbst hatte die Werkstätte des Optikers noch nicht verlassen. Nun will die Stadt Pittsburg allen anderen amerikanischen Städten in dieser Beziehung den Rang ablaufen und die „schönste Sternwarte der Welt" haben. Dazu gehört natürlich auch das gröfste Fernrohr, und so wird denn ein Refraktor geplant, dessen Objektiv nicht weniger als 50 Zoll freie Öffnung erhalten soll. Die Herren Andrew Carnegie[2]) und H. Phipps haben sich bereit

[1]) Vergl. Jahrgang VI, S. 381.

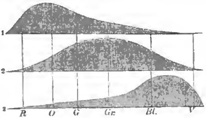
[2]) Es ist wohl nicht zuviel gesagt, wenn wir vermuten, dafs unsere Gesellschaft Urania durch ihre über den Ozean gedrungenen Anregungen zum Teil mit die Veranlassung zu diesem schönen Entschlusse des unermefslich

erklärt, den gröfsten Teil der Kosten für dieses Instrument, die sich auf mehr als eine halbe Million Mark belaufen, zu decken, und der Optiker Brashear will das Objektiv binnen Jahresfrist fertig stellen.

H.

Über Farbenblindheit.

Nach der Young-Helmholtzschen Theorie lassen sich alle Farbenwahrnehmungen darauf zurückführen, dafs in unserem Auge drei verschiedene Sehnervenarten nebeneinander geordnet vorkommen, deren jede hauptsächlich für eine der drei Grundfarben empfindlich ist. Als diese Grundfarben werden die gesättigtsten Farben des Spektrums: Rot, Grün und Violett angesehen, und alle anderen Farbenwahrnehmungen werden auf Mischungen je zweier oder aller drei zurückgeführt. Dementsprechend müssen die Nervenfasern auch nicht nur für eine bestimmte Farbe empfindlich gedacht werden, sondern nur für eine Farbe in erhöhtem Mafsstabe, für alle anderen Farben dagegen schwächer.



Helmholtz stellt die Erregbarkeit der drei Nervenfasern schematisch durch obenstehende Figur dar, und zwar in 1 für die rotempfindenden, in 2 für die grünempfindenden und in 3 für die violettempfindenden Fasern. Die Buchstaben R bis V deuten die Spektralfarben der Reihe nach an; in den von ihnen nach oben gezogenen Linien geben die innerhalb der schraffierten Flächen verlaufenden Abschnitte das Mafs für die Erregbarkeit der verschiedenen Nervenfasern. Gleichzeitig

reichen Eisengiefsereibesitzers in Pittsburg war. Bekanntlich war es Andrew Carnegie, welcher, von unserem gemeinnützigen Unternehmen hörend, eine Summe aussetzte, um zwei der bei uns aufgeführten dekorativ ausgestatteten Vorträge „Von der Erde bis zum Monde“ und „Die Geschichte der Urwelt“ zunächst in New-York (in doppelt so grofser Ausführung wie bei uns), dann noch in anderen Städten des Ostens der Vereinigten Staaten wiederholen lassen zu können. Der Herausgeber dieser Blätter war zu diesem Zwecke mehrere Monate der Gast des Archimillienärs in New-York. Wann endlich werden wir in Deutschland einen ähnlichen Erfolg zu konstatieren haben, wenn auch nur innerhalb der bescheideneren Grenzen, welche den Verhältnissen unseres deutschen Wohlstandes einigermafsen entsprechen?! Die Redaktion.

würden uns diese Absobnitte, wenn die sobematische Zeiohnung der Wirkliohkeit vollständig entspräche, die Verhältniszablen angeben, in denen wir die drei Grundfarben zu mischen haben, um eine beliebige andere Farbe zu erhalten. Verfolgen wir zum Beispiel die Linie für Blau (Bl), so sehen wir, dafs der in der Kurve 1 verlaufende Teil derselben etwa 1,0 mm, der in 2 verlaufende Teil 6,7 mm und der in 3 verlaufende Teil 9,6 mm lang ist. Daraus folgt, dafs wir, um dieses Blau zu erhalten, vom Rot 10 Teile, vom Grün 67 Teile und vom Violett 96 Teile zusammenmischen müfsten.

Auf diese Weise erklärt die Young-Helmboltzsche Theorie den Vorgang des Farbensehens im normalen Auge, das wegen der drei vorhandenen Grundfarben das triohromatieche genannt wird. Im Gegensatz dazu werden diejenigen Augen, in denen die unter dem Namen Farbenblindheit bekannten Unregelmäfsigkeiten der Farbenwahrnehmung zu stande kommen, als dichromatische und monochromatisobe bezeichnet. Die letztere Art ist verbältnismäfsig selten. Wir müssen uns vorstellen, dafs eie nur eine Art von Sehnerven besitzen, die das Bild der Aufsenwelt eintönig aufnehmen und zum Bewufstsein bringen, etwa in derselben Weiee, wie die photographisobe Platte. Häufiger dagegen eind dichromatisobe Augen, die gewisse Farbenunterschiede deutlich erkennen, andere dagegen verweobseln. Ihnen wird, besonders seitdem Wileon darauf aufmerksam gemaoht hat, dafs die Farbenblindheit auf Eisenbabnzügen und Schiffen, wo es auf das Erkennen farbiger Signale ankommt, sehr gefährliob werden kann, eine erhöhte Beachtung gesohenkt. Umfangreiche statistische Erhebungen fanden statt, um festzustellen, wie weit diese Ersoheinung verbreitet ist. Die Ergebnisse dieser Erhebungen gehen weit auseinander. Wilson selbst fand im Durchschnitt unter 1000 Personen 56 Farbenblinde, Holmgreen unter 1000 Männern 30, unter 1000 Frauen dagegen nur 3 Farbenblinde. Blake und Franklin endlich von der Universität Kansas, die in Amerika und Europa 159732 Personen auf Farbenblindheit untersuchten, kamen zu dem Ergebnis, dafs etwa 40 Personen von 1000 an Farbenblindheit litten, während sich unter 1000 Indianern nur 7 Farbenblinde befanden. Dae letztere Resultat widerspricht übrigens der ziemlich verbreiteten Annahme, dafs die Farbenwahrnehmungen eine Errungenschaft fortschreitender Kultur sind, und dafs die alten Völker farbenblind, nach unserer Auffassung, gewesen sind, dafs ihnen die Fähigkeit, alle Farben zu unterscheiden, gefehlt habe. Auch Helmholtz tritt dieser Ansicht entgegen, indem er zugiebt, dafs sich allerdings wohl bie

und da der Übergang von einer Farbe zur anderen bei den Alten verwischt habe, dabei aber darauf hinweist, dafs es auch jetzt selbst begabten Kindern schwer wird, die Farbennamen zu lernen.

Die Erscheinungen im dichromatischen Auge sind nun in neuerer Zeit von A. König in Berlin und von William Pole in Edinburg, der selbst Dichromat ist, eingehend untersucht worden. Beide sind im wesentlichen zu denselben Ergebnissen gelangt und haben besonders dargethan, dafs die bisherige Erklärung der Farbenblindheit verlassen werden müsse. Man hatte nämlich bis dahin angenommen, im dichromatischen Auge fehle eine der Youngschen Grundfarben, und demgemäfs Rotblinde, Grünblinde und Violettblinde unterschieden. Es mufs nun aber als erwiesen angesehen werden, dafs die Weifsempfindung des dichromatischen Auges der des normalen Auges durchaus entspricht. Hieraus ist zu folgern, dafs die beiden Farben, für welche das dichromatische Auge empfindlich ist, komplementär sein müssen. Die beiden Gattungen von Nervenfasern, die wir uns in einem solchen Auge denken, müssen unter einem gleich starken gemeinsamen Reiz die Empfindung des Weifs hervorrufen. Da nun aber die Youngschen Grundfarben nur dann Weifs ergeben, wenn alle drei gemeinsam in gleichem Mafse auftreten, bei dem Fehlen einer von ihnen aber nie die Empfindung des Weifs hervorgerufen werden kann, so ist es ausgeschlossen, dafs das dichromatische Sehen durch das Fehlen einer der drei für die Youngschen Grundfarben empfindlichen Sehnervenarten hervorgerufen wird. Vielmehr scheinen die Nervenfasern eines dichromatischen Auges für die einem normalen Auge gelb und blau erscheinenden Farben empfindlich zu sein, die zusammen bei gleich starker Reizung ein reines Weifs ergeben, bei ungleich starker Reizung der beiden verschiedenen Nervenfasern in den beiden Hauptfarben Gelb und Blau noch verschiedene Nüancen erkennen lassen. Das Sonnenspektrum, wie es einem solchen Auge erscheint, läfst sich in vier Abschnitte zerlegen. Der erste bietet ein volles, gesättigtes Gelb, das sein Intensitäts-Maximum etwa bei der Linie D hat. Der zweite Abschnitt reicht von da bis zu einem Punkte zwischen b und F und zeigt eine Abnahme der gelben Farbe an Helligkeit und Sättigung. Zwischen b und F erscheint das Spektrum völlig farblos; an dieser Stelle, die der neutrale Punkt genannt wird, sieht ein normales Auge ein kräftiges Blaugrün, die Komplementärfarbe zu einer im Spektrum nicht vorkommenden purpurroten Färbung, die zwischen den Farben liegt, die erforderlich sind, um den Farbenkreis zwischen Violett und Rot zu schliefsen.

Die beiden Farben Blaugrün und Purpur eind für das dichromatische Auge nicht wahrnehmbar. Der dritte Abechnitt im dichromatischen Spektrum reicht vom neutralen Punkt bie etwas über die Fraunhofersche Linie F hinaue. Er erecheint blau und nimmt an Inteneität und Sättigung zu, um dann im vierten Abschnitt ein allmähliches Verblaesen zu zeigen. Der Unterschied zwiechen Rotblinden und Grünblinden (Violettblinde waren sehr selten) fällt nunmehr fort, die Dichromaten sind vielmehr eigentlich für alle drei Youngeche Grundfarben blind. Doch finden eich unter ihnen noch erhebliche Abweichungen von dem vorstehend geschilderten Typue. Solche Unterschiede zeigen sich indeesen auch in demeelben Mafse bei dem normalen trichromatiechen Auge; man kann sie mithin als Ausnahmen aneehen, die an dem Grundgesetz nichts ändern.

Wir müssen sonach annehmen, dafs im dichromatischen Auge thateächlich nur Gelb und Blau zur Empfindung gelangen. Nichts deetoweniger haben die Farbeneindrücke in ihm doch eine grofse Mannigfaltigkeit, die durch Unterschiede der Inteneität, der Sättigung der Farben oder beider hervorgerufen wird. Diese verschiedene Nuancierung vermag wohl bei der grofsen Empfindlichkeit, die durch fortdauernde Erfahrung erworben wird, in gewissem Mafse einen Ersatz für die fehlende Farbenwahrnehmung zu gewähren. H.

Bibliographisches

O. Lohse: Planetographie. Eine Beschreibung der im Bereiche der Sonne zu beobachtenden Körper. Mit 15 in den Text gedruckten Abbildungen. — Webers naturwissenschaftliche Bibliothek No. 9. Leipzig, 1894. Verlag von J. J. Weber. VIII und 192 S. 8°. Preis 3.50 Mark.

Der Gegenstand ist von dem Verfasser, welcher selbst als sorgfältiger und geschickter Beobachter der Planetenoberflächen allgemein anerkannt wird und fortgesetzt auf diesem Gebiete mit Erfolg thätig gewesen ist, in einer Form behandelt worden, der man unbedingt zustimmen kann. Es handelt sich in dem Werkchen nicht um eine bloſse Aufzählung von beobachteten Thatsachen oder von Hypothesen, die man zur Erklärung gewisser Erscheinungen aufgestellt hat, sondern der Leser wird systematisch, wenn auch mit aller Zurückhaltung, mit dem Verfahren bekannt gemacht, das der Astronom der Verwertung seiner Beobachtungen zu grunde legen muſs. Als eben so richtig müssen wir ansehen, daſs dem Leser einige Einzelheiten über die Art der anzustellenden Beobachtungen und ihre Ausführung nicht vorenthalten werden, Dinge, die auch für manchen jüngeren Astronomen oder Amateur gewiſs nicht ohne Interesse sein werden. Von dem Hinweis auf die für die Zwecke der Planetenbeobachtungen erforderlichen besonderen Eigenschaften der Fernrohre, besonders auch in Bezug auf die Achromatisierung, wünscht Referent, daſs derselbe möglichst bald auch in die umfassenderen populären Darstellungen des gesamten Gebietes der beschreibenden Astronomie übergehen möchte. G. W.

Robert Mayer: Die Mechanik der Wärme. 3. Aufl. Herausgegeben von Prof. Dr. J. Weyrauch. Preis 10 M.

Robert Mayer: Kleinere Schriften und Briefe, nebst Mitteilungen aus seinem Leben. Herausgegeben von Prof. Dr. J. Weyrauch. Stuttgart 1893, Verlag von J. G. Cotta.

Im Jahre 1867 faſste Robert Mayer seine sämtlichen, mit dem Satz von der Erhaltung der Kraft in Beziehung stehenden Schriften in dem Werke „Die Mechanik der Wärme“ zusammen. Eine zweite Auflage dieses wegen seiner populären Sprache bald auch in weiteren Kreisen gern und erfolgreich gelesenen Buches konnte Mayer selbst noch im Jahre 1874 besorgen, — eine der wenigen Freuden, welche das spätere Leben dieses trotz seiner hohen Verdienste so unglücklichen Mannes erhellten. In pietätvoller Weise sorgte nun die Verlagshandlung, nachdem auch die zweite Auflage vergriffen ist, für eine würdige dritte Ausgabe, welche Dr. J. Weyrauch, Professor an der technischen Hochschule zu Stuttgart, mit hingebender Liebe besorgt hat. Der schon früher in sachlicher Hinsicht sehr mannigfaltige Inhalt des Werkes, der

rein physikalische, astronomische und auch physiologische Fragen umfafst, wurde vom Herausgeber noch durch zwei nach 1874 erschienene Abhandlungen — über die Torricellische Leere und über Auslösung — ergänzt und zwei Vollbilder, ein älteres Porträt Mayers sowie sein Standbild in Heilbronn wiedergebend, als Schmuck hinzugefügt. Aufserdem hat der Herausgeber die Aufsätze nicht nur mit litterarischen Anmerkungen versehen, sondern auch zwischen die einzelnen Abhandlungen eine Lebensdarstellung des Verfassers eingeschaltet, sodafs der Zusammenhang der Schriften mit den Lebensschicksalen, sowie die historische Entwicklung der Mayerschen Ideen klar zu Tage tritt.

Die „kleineren Schriften“, welche in dieser von Prof. Weyrauch zusammengestellten Sammlung zum erstenmal im Druck erscheinen, enthalten alles, was Mayer aufser den in der „Mechanik der Wärme“ gesammelten Abhandlungen geschrieben hat, unter anderem seine Dissertation über das Santenin. die erste, für Poggendorffs Annalen bestimmt gewesene, aber dort nicht aufgenommene Fassung des Aufsatzes „Über die quantitative und qualitative Bestimmung der Kräfte“, sowie auch die Mitteilungen, welche Mayer an die Pariser und Münchener Akademie gelangen liefs und mehrere kleinere Aufsätze. Ferner hat der Herausgeber im vorliegenden Buche alle durch Beihilfe der Familie erhältlichen Briefe Mayers, die zum Teil nicht unwichtig sind, und überhaupt das gesamte biographische Material über den grossen, eigenartigen Denker für die Nachwelt sichergestellt. Die Beurteilung, die Mayer von Seiten der „Physikalischen Gesellschaft“ in Berlin erfahren, das Eintreten Tyndalls für ihn, kurz alle Rückäufserungen der wissenschaftlichen Welt auf seine grosse Entdeckung werden ausführlich behandelt. Dabei hätte Ref. es allerdings für billig gefunden, wenn auch die begeisterte Propaganda, welche seiner Zeit Zöllner für die Würdigung von Mayers Verdiensten gemacht hat, nicht mit fast völligem Stillschweigen übergangen werden wäre. — Auch diesem Werke sind übrigens zwei Illustrationen, ein Porträt vom Jahre 1868 und eine Abbildung von Mayers Wohnhaus beigegeben. F. Kbr.

P. Moldenhauer. Das Gold des Nordens. Ein Rückblick auf die Geschichte des Bernsteins. Danzig, Hinsterffs Verlag. Preis 1,50 M.

Unser gesamtes Wissen über jenes merkwürdige Harz, das schon im grauen Altertum unseren heimischen Strand weithin berühmt machte und mit fremden Völkern in Verkehr treten liefs, ist in der vorliegenden Schrift in geschickter Weise zusammengefafst. Naturkunde und Kunstgeschichte sind in gleicher Weise berücksichtigt; wir erfahren aufser dem, was man heute sicher weifs, auch alle Fabeln und mystischen Kräfte, die man früher dem edlen Körper andichtete, sowie die zum Teil recht naiven ehemaligen Annahmen über die Herkunft des Steines und seiner Einschlüsse. Auch die Geschichte der Gewinnung des Harzes, sowie der Rolle, welche dasselbe im Kunstleben gespielt hat, bietet soviel des Interessanten, dafs es erklärlich ist, wie der Verf. volle 80 Seiten mit den fesselnden und unterhaltenden Erzählungen über diesen einen Gegenstand füllen konnte. Jeder Leser wird das Büchlein mit dem befriedigenden Gefühle, manches Neue gelernt zu haben, wieder aus der Hand legen. F. Khr.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Der glaciale und tertiäre Mensch.

Von Dr. Bayberger in Kaiserslautern.

Bemerkenswert ist der Eifer, der gegenwärtig der Untersuchung über die Anfänge des Menschengeschlechtes zugewendet wird. War auch diese Aufgabe, sobald sie einmal erfafst war, von vornherein in hohem Grade geeignet, das Interesse zu fesseln, so hinderten doch verschiedene Umstände lange Zeit, sie ernsthaft in die Hand zu nehmen: einmal die Scheu, einer heiligen und ehrwürdigen Erzählung kritisch zu begegnen, noch mehr aber der Mangel einer zielbewufsten Methode. Man war sich nicht klar, wo man einsetzen sollte, und verstand es namentlich nicht, die glacialen Überreste, mit denen der Mensch so innig verknüpft ist, zu deuten. Als es aber anfing, hierin Licht zu werden, als die Hindernisse beseitigt erschienen, da hastete man, das Versäumte nachzuholen, um die anfängliche Geschichte des Menschen doch mindestens auf eine ähnliche Stufe zu heben, wie sie für seine wichtigsten Mitgeschöpfe schon lange erreicht war. Es konnte das um so rascher geschehen, da keine einzige Art von Geschöpfen so vielfache Überreste ihres Daseins hinterlassen hat, nicht nur Knochen, sondern alle möglichen Zuthaten, wie Nahrungsmittel, Gerätschaften, Schmuck und Waffen, so dafs in der That die Forschungsergebnisse ungeahnte Aufschlüsse über den Urmenschen gewährten. So ist uns manche Scene aus dem Leben des Urmenschen vertrauter geworden, als die Erlebnisse von Nationen klassischen Rufes. Von den Lebensverhältnissen der arischen und vorarischen Völker wissen wir weniger, als von den prähistorischen Völkerschaften, die auf viel primitiverer Stufe im Herzen von Europa lebten. Freilich mit einem

grofsen Unterschiede, und man hat die Differenz etwa so bezeichnet, dafs man sagte, die naturhistorische Forschung fördere namenlosen Inhalt, die historische Forschung an den Anfängen ihres Reviers inhaltlose Namen zu Tage. In der That lieferte uns die Chronologie aus Vorderasien bis vor kurzem nicht viel mehr als Namen; so hat die Paläontologie von den namenlosen Stämmen, die an den Seen und in den Höhlen hausten, Wohnort, Lebensweise, Kleidung, Sitten zum Teil bis auf kleine Züge aufgedeckt. Aber alle diese Einzelheiten sind doch wie Inseln in einem Ozeane von unbekannter Ausdehnung, von allem Festlande geordneter Geschichte abgetrennt; denn die Geschichte des Urmenschen ist und bleibt noch immer Naturgeschichte. Einen König von Assyrien ruft die Geschichte, sobald sie nur seinen Namen kennt, noch heute vor ihren Richterstuhl; der Häuptling eines Pfahldorfes, mögen wir mit seinem Haushalte noch so vertraut geworden sein, hat für uns nicht viel mehr Interesse als der Bison, in dessen Fell er seine Würde hüllte.

Und schon längst hatte die Altertumsforschung sich grofser Pflege erfreut, während die Frage nach dem prähistorischen, nach dem Urmenschen lange unter dem Banne einer grofsen Autorität niedergehalten wurde. Es war Cuvier, dem die Mitwelt nachrühmte, er vermöchte aus einem gefundenen Knochen das ganze Tier mit „Haut und Haar“ zu rekonstruieren, — Cuvier erklärte mit Bestimmtheit, dafs von einem diluvialen Menschen nie die Rede sein könne, und alle diesbezüglichen Funde lächerlich zu nennen seien. Das hat schwer geschadet; denn nichts vermag eine Sache tiefer zu schädigen, als der Fluch der Lächerlichkeit. Und für Cuvier war es nur konsequent, so seine Thesis zu formulieren. Für ihn galt es als Gesetz, dafs der Schöpfer, nachdem er den Defekt einer Schöpfungsepoche einsah, diese zerstörte und eine neue Welt schuf. Es steht eine von der andern unabhängig da, keine ging aus der andern hervor; ehe eine neue kam, wurde die alte zerstört, und darum konnte der Mensch nicht schon vorhanden gewesen sein, als die letzte, die diluviale Schöpfung existierte, denn er hätte mit ihr zu Grunde gehen müssen. Gegen das Machtwort dieses Mannes konnte Jahrzehnte lang die Wissenschaft nicht aufkommen; bedeutsame Funde in England und Frankreich, namentlich die Entdeckungen des Pfarrers Esper, der mit schlichtem Sinne aus dem gleichzeitigen Vorkommen von Menschenknochen mit solchen diluvialer Tiere in den Höhlen des Frankenjura auf eine Coexistenz schlofs, wurden ignoriert oder der falschen Beobachtung geziehen, in Erinnerung an jene des alten Scheuch-

zer, der freilich die Ahdrücke eines Riesensalamanderskelettes für Knochen des diluvialen Menschen hielt.

Da sollte von ganz anderer Seite unerwartetes Licht über das geheimnisvolle Dunkel des ersten europäischen Menschen kommen, und zwar von der Lehre der grofsartigen Verbreitung der alten Gletscher, an und auf deren Ablagerungen unzweifelhafte Spuren von der Anwesenheit des Menschen während der grofsen Eiszeit an den Tag kamen. Die Macht Cuviers brach, und Lyell und Darwin bahnten mit neuen Ideen auch hier die Wege. Namentlich Lyell bekannte sich als einer der ersten zur Lehre vom glacialen Menschen, und sein epochemachendes Werk, „Antiquity of man“ wurde der Ausgangspunkt einer fruchtbaren, oft nur zu raschen Forschung, so dafs heute, kaum 3 Jahrzehnte nach der ersten Auflage des Werkes, die Frage nach dem glacialen Menschen nahezu erschöpft ist. Das ist vor allem eine Wirkung der Glacialgeologie, die allein und zuerst alle Erdschichten, in denen sicher erweisliche Menschenreste sich fanden, in eine bestimmt erkannte geologische Zeit einreihte. Durch die Glacialgeologie allein hat sich die Theorie von der Gleichzeitigkeit des paläolithischen Menschen und der Eiszeit befestigt, so sicher, so entschieden, dafs sich heute das Forschungsfeld schon zeitlich aus dem Quartär heraus in die Tertiärepoche verlegte. Nicht mehr der glaciale, sondern der tertiäre, nämlich der pliocäne und miocäne Mensch beschäftigt heute viele Anthropologen.

Freilich ist der tertiäre Mensch noch Gegenstand hypothetischer Erwägungen, während der glaciale durch reichliche Funde vollkommen klar erwiesen ist; es sei unter vielen an die klassische Stätte, an die Höhle von Thayngen bei Schaffhausen erinnert. Eigentlich Höhle kann sie nicht genannt werden; es ist ein nischenartiger Einschnitt in den Jurakalk und keineswegs besonders tief, so dafs ich mir nicht denken kann, dafs der Mensch darin besonderen Schutz vor der polaren Kälte und den wilden Tieren gefunden hätte. Und doch entdeckte man dort Überreste einer merkwürdigen Tiergesellschaft mit Arbeiten des Menschen, wie sie kaum von einem andern Höhleninhalte des Kontinentes übertroffen wurden, wodurch diese Stelle rasch zum Range eines der wichtigsten Denkmäler der sogenannten paläolithischen Zeit erhoben wurde.

Die Ausbeute umfafst etwa 24 Arten von Säugetieren, etwa 8 Vogelarten und einige Reptilien. Hierbei ist von vornherein der Mensch aufser Rechnung geblieben, der übrigens in Person in Thayngen nur durch einige Knochenreste vertreten ist. Das Ge-

schlecht der Katzen ist bewieeen durch ein einziges Exemplar unesrer Wildkatzen, durch mindestene 3 Individuen dee Luchses und nicht weniger stark durch eine Art, deren Namen innerhalb unserer Landesgrenze nur anzumelden une nicht nur Achtung einflöfst, sondern einen ganzen Horizont von Phantaeie eröffnet. Es ist der Löwe, und zwar nicht ale unfreiwilliger Gast, wie in unsern Menagerien, auch nicht wandernd wie heute der Tiger, der in Asien das Gsbiet des Renn streift, sondern wie sein Familienetat, aus Eltsrn mit Kindern bestehend, unzweideutig aufweist, eingebürgert, und aleo wohl eo gut vermögend wie gewillt, eein Bürgerrecht zu wahren.

Im schärfsten Gegensatz hierzu erscheint eine der merkwürdigsten Geetalten unter der Tiergesellschaft von Thayngen, der Moschusochse, deseen jetziger Wohnort von den gewöhnlichen Vorauseetzungen des Lebens am weiteeten entfernt liegt, ein Tier, das une gewissermafsen schon jetzt, bei noch lebendem Leibe, über die Grenze normalen Tierlebens hinausgestofsen ersoheint, von Pflanzenfreseern der nächste Anwchner dee Nordpols. Knochenreste dieses Rindes fehlen (wurden übrigens jüngst nicht weit davon gefunden), aber ein merkwürdiges Zeugnis ist gegeben in einem Abbilde hiervon, das aue Renntierknochen frei herauegeschnitzt und auf beiden Seiten sorgfältig graviert ist, ein Kunstwerk, das mithin sowohl für die menschliche Kultur ale für die Tiergeschichte ein sehr merkwürdiges Denkmal bietet. Auch das Bild dee Wildpferdes liegt gesohnitzt vor, ebenso das von Renntieren. Leider hat die moderne Industrie bereits diese Fundobjekte nachgeahmt, und gerade in der Thaynger Höhle kamen Fälschungen vor; was aber ale echt allgemein anerkannt ist, beweiet, dafs der Mensch der Diluvialepoche in der Schweiz wie in Frankreich auf einer Kulturstufe stand, die, wie man jetzt mit Sicherheit weifs, Ähnlichkeit hatte mit der der heutigen Eskimos.

Natürlich gänzlich aufserhalb der Möglichkeit gefälscht zu werden, liegen die Reste einer Reihe von Tieren, die teils dem höchsten Norden, teils dem tiefeten Süden angehören; ja mit Ausnahme von Südamerika und Australien, mufste die ganze Erde zusammensteuern, um dieee kleine Scene in der Mitte von Europa herzustellen: vom Capland im Süden Afrikas bie zu den ewigen Eisgefilden Grönlande, von den Feleengebirgen Nordamerikae bis China und Indien mufs man die Welt durchsuchen, um eine Menagerie wie diejenige von Thayngen zu sammeln. Begreiflicherweise wird niemand annehmen wollen, dafs dort der Löwe auf den Eisfuche, auf dsn Moschusochsen Jagd machte; d. h. die Tiere waren nicht gleichzeitig, eondern nacheinander dort,

und damit gewinnen wir den Beweis von tief einschneidenden, klimatischen Veränderungen in unserer Heimat, und so wird jedermann gewahr, dafs hierin auch ein Ausdruck von Zeit liegt in einem Umfange, der dem Umfang an Raum ebenbürtig ist, der die Tiere lieferte. Und während dieses langwierigen Personenwechsels einer interessanten Tiergesellschaft lebte ununterbrochen in der Höhle von Thayngen der Mensch. Tierverbreitung geht hier Hand in Hand mit Tierveränderung. Die Lebensgeschichte des Menschengeschlechtes aber ist lang genug, um beide sich erfüllen zu sehen. Es überdauert das Erlöschen von Tieren und ist alt genug, um Zeuge zu sein, wie die einst versammelte Gesellschaft sich teilweise neue Wohnstätten aufsuchte, wie andere, Urochs und Pferd, sich unter die Herrschaft des Menschen beugten, und wie endlich eine ganze Reihe von fremden, anderswo gezähmten Tieren, Haushund, Rind, Schaf, Ziege, Schwein — fast die ganze Zahl der jetzigen Haustiere — von dem Boden, den die Auswanderer verliefsen, Besitz ergriffen. Damit ist ein Mafsstab gewonnen, welche Zeiten der Mensch schon durchlebte, aber zugleich durch die anwesende Tierwelt der Beweis geliefert, dafs sich hier der glaciale Mensch uns zeigt; der Beweis liegt aber nur in der Coexistenz des Menschen mit glacialen Tieren, und dieser Fall wiederholt sich häufig in zahlreichen Höhlen in Frankreich, England, Italien und fand in Deutschland eine besondere Stütze in den 1866 aufgefundenen Überresten des glacialen Menschen an der Schussenquelle bei Blaubeuern.

Wenn man auch eine nähere Aufzählung des dortigen, bekannten Fundes unterläfst, so mufs aber doch unbedingt erwähnt werden, dafs auch dort nur die gefundene Tier- und Pflanzenwelt das entscheidende Argument für den glacialen Menschen abgiebt. Die Schichte von Schussenried ist nämlich postglacial, d. h. am Rande des Gletschers hatte der Mensch seine Niederlassung, die durch Sedimente der Gletscherwasser, vielleicht auch späterer Niederschläge überschichtet wurde. Also nicht zwischen oder unter den Moränen, (das wäre der reine, entscheidende Beweis), sondern am Rande der Moräne hauste der paläolithische Mensch, und damit ist die Möglichkeit durchaus nicht ausgeschlossen, dafs die Überreste aus einer Zeit lange nach dem Rückgange des Gletschers stammen. Dafs es aber doch eine glaciale Niederlage war, bezeugen die Reste des Eisfuchses, Vielfrafses, des Singschwanes, und die Anwesenheit hochnordischer Moose, die heute nur eine cirkumpolare Verbreitung haben. Fehlt auch der streng geologisch-stratigraphische Beweis, so ist doch mit Bestimmtheit der paläontologische für den glacialen Menschen gegeben.

Freilich sollte der Mensch, d. h. es sollten seine Spuren in interglacialen Schichten, zwischen zwei Moränensystemen gefunden werden. Vor wenigen Jahren schien ein derart bedeutungsvoller Fund gemacht worden zu sein. Bei Wetzikon in der Schweiz wurden in einer interglacialen Kohlenschichte Stäbe gefunden, die nach Beurteilung vieler Gelehrten von Menschenhand zugespitzt waren. Nach anderen ist es aber eine zufällige Abschürfung und Zuspitzung; denn was zwischen Eis und Moränen eingeklemmt ward, erfährt eine mannigfache Umänderung, da die Gletscher nicht spurlos über das Land hingehen. Sie sind mit einer kräftig erodierenden Wirkung ausgestattet, die es ihnen ermöglicht, lose, geologische Schichten, natürlich auch menschliche Ansiedlungen zu zerstören. Der etwaig präglaciale Mensch mufste aus dem sich mit Eis überziehenden Terrain fliehen und die anthropologischen Spuren wurden von den nachrückenden Gletschern gründlich verwischt.

Und doch gelang es, vor wenigen Jahren auch den stratigraphischen Beweis für den interglacialen Menschen zu gewinnen, und zwar in solcher Reinheit, dafs eine vollkommene und allseitige Anerkennung aller Gelehrten erzielt wurde.

Virchow und Klopfleisch haben zuerst Taubach bei Weimar als einen Punkt bezeichnet, wo Spuren des prähistorischen Menschen vorkommen; Alessandro Portis ist es auch gelungen, deutliche Spuren davon aufzufinden. Die diluviale Fundschicht in dem Kalktuff bei Taubach lagert über den Reston einer früheren Glacialzeit und gehört nach Penck der wärmeren Zwischenepoche zwischen den beiden letzten Glacialzeiten an. Die Schichte, worin die anthropologischen Funde eingebettet lagen, entstand auf folgende Weise: Am Ende der älteren Eiszeit war nördlich von der Stadt Weimar das Ilmthal durch einen Querdamm geschlossen; es mufste somit die Ilm ihre Gewässer zu einem kleinen, lang gezogenen See von wenig Meilen Umfang anstauen. Aufser der Ilm mündeten in ihn vier bis fünf kleine Bäche, die viel Kalk im See ablagerten und so am Grunde des Teiches eine Schicht von sandigem Kalktuff bildeten, in den sich alles einbettete, was zufällig in den See fiel. Mit der Unmasse von Wasserpflanzen, die zur Entwicklung kamen, entstand alsbald ein Sumpf; die Ilm durchschnitt mittlerweile den Querdamm, und die Seeablagerungen trockneten nun und bildeten Terrassen. Während dieser Prozesses waren die Ufer des Sees von Menschen bewohnt, und wahrscheinlich lag dort, wo sich heute Taubach befindet, ein primitives Dorf. Es stammte ihre Nahrung von Tieren der Interglacialzeit, und die Knochen

der Tiere, die Kohlen und die zerbrochenen oder mifslungenen Steinwaffen warfen die Menschen in den See, wo sie sofort von dem sandigen Kalktuff bedeckt wurden, dadurch der weiteren Zerstörung entgingen und in möglichst gutem Zustande und mit beinahe intakten Oberflächen erhalten blieben. Auf diese Weise scheint sich alles ereignet zu haben während der ganzen Zeit, in der sich der sandige Kalktuff bildete. Als dann später der feste Kalktuff sich abzusetzen begann, und als der Teich zum Sumpfe ward, hatte die kleine Bevölkerung des alten Taubach irgend welche Veranlassung, sich an einem Orte anzusiedeln, der vielleicht weniger geeignet war, uns ihre Küchenabfälle zu überliefern.

Hier haben wir vollkommen reine, ungemischte Verhältnisse. In den alluvialen, obersten Schichten finden sich keine Menschenspuren, die nur in den sandigen Tuffen auftraten, deren diluviales Alter von den hervorragendsten Geologen, wie Zittel in München, aufser Zweifel gestellt ist. Was diesem Beweis eine besondere Wichtigkeit verleiht, ist die vollkommene Reinheit der faunistischen Zeugnisse für die geologische Zeit, in welche die Bewohner des Ufers des alten Ilmweihers fallen. Hier fand sich keines jener hochnordischen Tiere, wie in Thayngen, gemischt mit Formen des wärmsten Südens. Hier zeigt sich uns mit dem diluvialen Menschen eine Tierwelt, die, abgesehen von den ausgestorbenen fremdartigen Gestalten, ganz unserem heutigen Klima entspricht, das sich nach dem letzten, gewaltigen Vorstofse der Eiszeitgletscher von einem offenbar viel kälteren Klima nach und nach erst bis zu dem gemäfsigt warmen der letzten Jahrtausende erhoben hat. Da die Fundstelle bei Taubach auf den älteren, äufseren Moränen liegt, aber von der Ausdehnung der jüngeren nicht erreicht wurde, so spricht alles dafür, dafs wir es hier mit dem Menschen und der Fauna der wärmeren Zwischeneiszeitperiode, der Interglacialperiode zu thun haben, auf welche erst das letzte Vorrücken der Gletscher in Deutschland folgte. Im Verhältnis zur letzten, eigentlichen Eiszeitepoche gehört hier sonach der Mensch der Voreiszeit an, einer Periode, die bisher allein wirklich sichere Spuren von der Anwesenheit des Menschen in Europa geliefert hat. Denn nicht allein in Taubach, auch in Amiens und anderswo wurden in sicher nachweisbar diluvialen Schichten die roh zubehauenen Feuersteinwerkzeuge des paläolithischen Menschen gefunden. Dort ist vor Jahren schon das anthropologische Studium begonnen worden, von dort aus drangen die Ideen Lyell's vom diluvialen Menschen, von der Gleichzeitigkeit des Menschen mit den grofsen diluvialen

Säugern im Sommethal, zuerst von Boucher de Perthes verteidigt und siegreich durchgeführt, in die Welt hinaus. Aber lange herrschten Zweifel über das wirkliche Alter der Terrassen, bis es in neuerer Zeit gelungen ist, die Entstehungszeit der Terrassen genau zu bestimmen. Die ganze Eiszeit war nämlich zugleich eine Epoche der Thalaufschüttung. Vor und unter sich her schob der Gletscher gewaltige Schottermassen, die sich bald verkitteten und gegenwärtig als sehr feste Nagelfluh in tief eingeschnittenen Thälern zu Tage treten. Nun zeichnet sich jedes Thal durch drei Systeme von Terrassen aus, von denen sich die oberste als die älteste und bedeutendste erweist. Der Beweis für die ersteiszeitliche oder wenigstens interglaciale Entstehung der obersten Terrassen liegt häufig vor und stellt sich dadurch dar, dafs der letzte Gletscher in das bereits erodierte Thal sich ergofs, an den Isohypsen des Thales und in der Thalmulde selbst seine Moränen verbreiterte und damit klar und deutlich erkennen läfst, dafs das Thal und seine oberste Terrasse älter als die letzte Vergletscherung sind. Danach müssen auch sämtliche Einschlüsse der obersten und mittleren Terrasse älter sein, als der letzte Gletscher, und diese Einschlüsse sind im Sommethal die Überbleibsel des paläolithischen Menschen: roh zubehauene Feuersteinwerkzeuge und -waffen. Dort lebte der Mensch am Rande des Flusses, und beim Hereinbrechen der sintflutlichen Wasser mufste er die Ufer aufgeben, und seine zurückgelassenen Steinwerkzeuge wurden vom Geröll eingehüllt und mit den obersten Terrassen verkittet. —

Hier liegen also lauter direkte, stratigraphische Beweise von dem glacialen Alter des Menschen vor; aber besonders auf indirektem Wege wurde einer der bedeutendsten Beweise für die Gleichzeitigkeit des Menschen mit der grofsen Eiszeit gefunden. Es stehen nämlich die Fundstellen des paläolithischen Menschen mit der Verbreitung der Gletscher in einem ursächlichen Zusammenhang. Auch dieses Verhältnis erkannt zu haben, ist ein Verdienst der Glacialgeologie.

Als man die Verbreitung der grofsen, diluvialen Gletscher in Europa näher ins Auge fafste, mufste man von der gewaltigen Ausdehnung derselben erstaunt sein. Fast sämtliche Mittelgebirge waren vergletschert, die Ost- und Nordsee mit Eis bedeckt, die skandinavischen Gletscher schoben sich bis zu den mitteldeutschen Gebirgen vor, alles mit enormem Eise bedeckend. Eine Linie, welche von der Rheinmündung sich an den Gehängen der mitteldeutschen Gebirge entlang zieht, welche das rheinisch-westfälische Schiefergebirge, den Harz, den Thüringerwald, das Erz- und Riesengebirge bis zu einer beträcht-

lichen Höhe ersteigt, welche sich ferner von dem Nordabfalle der Karpathen bis östlich Krakau verfolgen läfst, bezeichnet die Südgrenze des skandinavischen Eises, und ostwärts verbreitete es sich unterhalb Kjew am Dnieper bis beinahe Charkow, bis unterhalb Nischni-Nowgorod an der Wolga.

Diese enorme Eisentwicklung in Nordeuropa wird aber noch übertroffen durch diejenige Nordamerikas. Auch hier verbreiteten sich gewaltige Gletscher; während aber die europäischen ungefähr am 50. Breitengrad Halt machten, erreichten die transatlantischen den 40. Parallel, d. h. sie würden von Europa gerade noch die drei südlichsten Zipfel unbedeckt lassen.

Es waren im Norden Amerikas 20 Mill. qkm, im Norden Europas $6\frac{1}{2}$ Mill. qkm vom Eise begraben.

Zwischen der grofsen skandinavischen Eismasse und der alpinen Vergletscherung lag nur ein schmaler Saum unvereisten Landes in Europa, und wenn der glaciale Mensch existierte, so mufste er sich hier und weiter im Süden aufhalten. Allein auch hier und dort wurden ihm durch Gletscher nicht unbeträchtliche Areale als Wohnstätte entzogen. So trugen die höchsten Gebirge der pyrenäischen und italischen Halbinsel Gletscher; Eisströme entfalteten sich selbst auf den mittelfranzösischen Gebirgen; mächtig waren die Gletscher der Pyrenäen angeschwollen.

Es gehört nun sicher zu den bezeichnendsten Zügen im Auftreten des paläolithischen Menschen, dafs derselbe nirgends im vergletschert gewesenen Gebiete Europas Spuren seiner Thätigkeit hinterlassen hat; einzig und allein am äufsersten Saume jener Areale, vor allem aber aufserhalb derselben sind Reste von ihm aufgefunden worden. Nirgends ist bislang in Skandinavien ein Fund aus der älteren Steinzeit gemacht, und so reich auch Norddeutschland an neolithischen Geräten und Waffen ist, ausschliefslich in Mittel-Deutschland finden sich Spuren der älteren Steinzeit. So viele Funde neolithischen Alters die Ufer der Alpenseen lieferten, nirgends wurde hier im alten Gletschergebiet ein Rest aus der älteren Steinzeit entdeckt. Die Gebiete der alten Vergletscherung und die Fundstellen von Resten und Werken des paläolithischen Menschen schliefsen sich in Europa aus. Dies erklärt, warum Frankreich so ungleich viel reicher an Funden aus der älteren Steinzeit ist als Deutschland, denn von Frankreich war zur Eiszeit höchstens $\frac{1}{20}$ der Fläche mit Eis bedeckt, während von Deutschlands 540000 qkm mehr als die Hälfte, cirka 350000 qkm, im Eise begraben war.

Das erwähnte gegenseitige Sichausschliefsen der Reste des paläolithischen Menschen und des Bereiches ehemaliger Vereisung verliert an Merkwürdigkeit nichts durch den Umstand, dafs am äufsersten Rande der letzterwähnten Gebiete gelegentlich reiche Funde aus der älteren Steinzeit gemacht worden sind. Es läfst sich diese Thatsache nicht anders als durch die Annahme erklären, dafs beide Erscheinungen, Gletscherverbreitung und Auftreten des paläolithischen Menschen, mindestens gleichzeitige Phänomene waren. Würde der Urmensch nämlich jünger als die Vereisung sein, so wäre nicht einzusehen, warum er nicht von den Ufern der eben geschaffenen Alpenseen Besitz ergriff, warum er die weiten Flächen Norddeutschlands, gewifs günstige Jagdfelder, nicht zu seinem Wohnsitz machte, sondern in dem einen Fall nur bis zur Schussenquelle, im andern nur bis Weimar vordrang. Gerade in dem Umstande, dafs der paläolithische Mensch sich nur aufserhalb der alten Vergletscherung und an deren äufserstem Saume aufgehalten hat, dürfte ein wichtiger Grund für seine Gleichaltrigkeit mit derselben liegen.

Nun aber wurden dem Menschen an der Schussenquelle wahrhaft glaciale Verhältnisse nachgewiesen. Nordisch waren die Moosformen seiner Umgebung, glacial die Tierwelt, in deren Mitte er hauste. Ganz anders aber tritt uns der paläolithische Mensch in Weimar entgegen und wieder verschieden in Thayngen. Bei Taubach — Weimar lebte der Mensch unter weit weniger arktischen Verhältnissen als im südlichen Schwaben. Da ist kein Renntier, kein Lemming als Zeitgenosse zu verzeichnen; das Reh, der Hirsch, der Wolf, der braune Bär, der Biber, das Wildschwein, der Auerochse waren schon damals wie heute Zeitgenossen des Menschen, und lassen nur mutmafsen, dafs derselbe unter gemäfsigten klimatischen Verhältnissen lebte. Zur selben Folgerung führt die Molluskenfauna von Weimar; da fehlen die glacialen Formen, und was auftritt, ist von heute bekannt. Als eine ganz moderne, als die eines gemäfsigten Klimas, würde obige Fauna betrachtet werden müssen, wenn ihr nicht durch das Auftreten mehrerer ausgestorbener Typen ein sehr altertümliches Gepräge aufgedrückt würde. Es gesellen sich Höhlenlöwe, Höhlenhyäne, der Urelefant und das Merksche Rhinozeros noch zu den genannten Säugern und charakterisieren die ganze Ablagerung als eine entschieden quartäre, was ja schon stratiographisch erwiesen ist und durch die Löfsbedeckung noch weiter bekräftigt wird.

So ähnlich ihrer Lage nach die Funde von Schussenried und Weimar sind, so diametral entgegengesetzt ist ihre Fauna, und es

wäre ohne Glacialgeologie die Frage nicht zu lösen. Man weifs nach den neuesten Ergebnissen, dafe im eehr langeamen Tempo wiederholt eine Vereisung eintrat, also Interglacialzeiten, d. h. Zeiten arktischer Verhältnisse mit solchen eines gemäfeigten Klimas wecheelten. Mit dieser Erkenntnis werden die beiden Fundstellen des paläolithischen Menechen erklärlich. Beide Örtlichkeiten liegen nämlich samt und eondere auf dem Gebiet der äufseren und älteren Moränen. Der obige Satz, dafs der paläolithische Mensch nur aufserhalb der Moränenzone vorkommt, erhält eine klare Darstellung durch den Umstand, dafe die paläolithischen Funde von Weimar, Thayngen, Schussenried, Gera, Thiele die Aufsenzone und die älteren Moränenränder besetzt hielten, und der paläolithische Menech mit der jüngeren Gletscherentwicklung keine Beziehung hat. Das läfst nur den Schlufs zu, dafs der paläolithische Mensch die jüngste grofse Eisausdehnung wohl erlebte, aber nicht überdauert hat; damit bleiben für eeine Exietenz die letzte Interglacialzeit und die letzte Glacialzeit. Wird nun einerseits der paläolithische Mensch in Deutschland einmal bei Weimar mit den Tieren eines milden Klimas angetroffen, und dann bei Schussenried in glacialer Gesellschaft, so eteht dies mit obigem Ergebnis in bestem Einklange und dürfte durch die Annahme erklärt werden, dafs er bei Weimar in der Interglacialzeit und bei Schussenried in der darauffolgenden Glacialzeit lebte. Bei Thayngen scheint er beide Zeiten auegehalten zu haben: mit dem Löwen die wärmere Interglacialzeit, und die Eiszeit in Gesellschaft des Moschusochsen. —

Bei Taubach nun war nicbt allein das nordische, glaciale Gerölle, auf welchem die Kulturechichte ruht, und worauf der erwähnte Kalktuff sich ablagerte, für das diluviale Alter beweiskräftig, sondern noch eine Schichte liegt darüber her, die einen rein interglacialen Charakter trägt. Es ist der Löfs, der deehalb eine anthropologisch wichtige Rolle spielt, weil er des öfteren schon Reste des paläolithischen Menschen geliefert hat, und weil er zugleich eine unleugbare Beziehung zur Eiezeit hat; er ist nahe verwandt mit den grofsen Geröllmaseen der Quartärepoche, denn Gebiete, in denen eiszeitliche Schottermassen vorkommen, sind im mittleren Europa ausgesprochene Löfsareale; namentlich am Nordsaum der Alpen tritt diee deutlich hervor. Hier beschränkt eich am Rhein zwischen Bodensee und Basel der Löfe genau auf den alpinen Schotter und reicht nirgends in den Schwarzwald hinein; auf der Donauhochebene lagert der Löfe in mächtiger Entfaltung nur auf dem Quartärgeröll und meidet die Tertiärlandschaft. Am Saume der nordeuropäiechen Vereisung tritt dasselbe Verhältnis

entgegen, hier deckt sich die Löfsverbreitung mit der der fluviatilen und nordischen Sande. Er ging aus den Geröllmassen und der Schlammtrübe der Gletscherströme hervor, und ist also ein echtes Kind der Eiszeit. Aber während dieser Epoche zeigt er ein eigentümliches Verhalten. Löfs bedeckt nämlich Hochterrassen und die äufseren Moränen, er fehlt den inneren Moränen und den Niederterrassen. Es schliefsen sich, soweit die bisherige Erkenntnis reicht, demnach die jüngsten Gletscherbildungen und der Löfs räumlich aus, und diese Ausschliefsung erstreckt sich sogar auf die Gerölle der jüngsten Glacialzeit.

Da er konsequent die inneren Moränen meidet und ausschliefslich auf den äufseren, ältern sich eingestellt hat, so kann seine Entstehung nur nach der ersten und vor der letzten Vereisung gesetzt werden. Es fällt somit die Löfsablagerung in eine Phase der grofsen Eiszeit, und wenn sich im Löfs an solchen Stellen, wo eine nachträgliche Umlagerung ausgeschlossen ist, Reste von Menschen finden, so ist daraus mit Sicherheit zu schliefsen, dafs dieselben von einem Zeitgenossen der grofsen Eiszeit, d. h. des Wechsels von Glacial- und Interglacialzeiten, herrühren. —

Die bisherigen Versuche, das Verhältnis des paläolithischen Menschen zur Eiszeit zu ermitteln, beruhen zumeist auf paläontologischer Grundlage und ergeben mit grofser Wahrscheinlichkeit das glaciale Alter des Menschen. Zu gleichem Ergebnisse führen mit gröfserer Sicherheit geologisch-stratigraphische Untersuchungen; sie lehren, dafs der Mensch Zeuge jener grofsen klimatischen Wechsel war, welche Europa während der Quartärzeit betrafen. —

Mit Bewunderung müssen wir auf den paläolithischen Menschen schauen, der wiederholt unter den einschneidendsten klimatischen Veränderungen einen kleinen Teil von Europa bewohnte, der, ausgestattet mit äufserst primitiven, ungeschliffenen Steinwerkzeugen, den gröfsten und stärksten Landsäugetieren nachjagte, sich dürftig in Fellen vor der polaren Kälte schützte und in Nischen und Grotten sich verkroch. Aber er kannte bereits das Feuer, wufste die Steine nach ihrer Härte zu prüfen und erfand jene Formen für Pfeile und Beile, die sich als die wirksamsten zur Jagd und Verteidigung erwiesen und in förmlichen Fabriken für Steinwerkzeuge verfertigt wurden. Namentlich das Sommethal, das in die Kreideformation mit zahllosen Flintsteinen eingebettet ist, war die Mutterstätte der Steinwerkzeuge, die von da in alle Lande gebracht wurden; so haben die Glacialmenschen an der Schussenquelle ihre Feuersteine weit über hundert Kilometer herge-

holt, so werden seltene Meerkonchilien tief im Binnenland getroffen, und wir haben uns einen Tauschhandel vorzustellen, ähnlich dem im heutigen Afrika, wo die Waffen, die an der Westküste gehandelt werden, bis zur Ostküste durchsickern. Aber nicht blofs Händler und Jäger war der diluviale Mensch, er war im wahren Sinne Künstler. Es gehört zu den gröfsten Rätseln der Urzeit, dafs mit den denkbar rohesten Mitteln eine gröfsere Zahl von Bildwerken voll Treue und Natürlichkeit gefertigt werden konnten. Manches ist durch moderne Kunst gefälscht, aber unzweifelhaft sicher sind mehr als 300 Bilder erwiesen und auf uns gekommen, namentlich Darstellungen des Mammut, des Renn; auch der Wisent, der Moschusochse, selbst Fische und Vögel, seltene Pflanzen fanden in solcher Treue Nachahmung, dafs z. B. Forelle und Hecht gut zu unterscheiden sind. Erst jüngst wurde wieder in der Nähe von Schaffhausen bei den Felsenwänden des sogenannten „Schweizerbildes" eine Niederlassung des paläolithischen Menschen entdeckt, aus der neben den bekannten Waffen und Geräten auch Zeichnungen auf Knochen und Stein hervorgezogen wurden, „die ein beredtes Zeugnis für den regen Kunstsinn, die Schönheitsempfindung und Kunstgeschicklichkeit der Urbewohner geben." „Diese künstlerischen Versuche sind so naturwahr, so einfach-originell, so richtig in Form und Auffassung, dafs man, im Gedanken an die sonstige „Roheit" der Verfertiger, ihre Wahrheit und Echtheit bezweifeln möchte, würde uns nicht die Ethnographie unserer heutigen Naturvölker ähnliche Erscheinungen beobachten lassen." Von höchstem Interesse ist eine Kalksteinplatte, worauf Renntier, Pferd und Mammut sich mit „vollendeter Fertigkeit" den erstaunten Blicken zeigen; sie erregte vor allem die Bewunderung der hervorragendsten Vertreter der Anthropologie, die gerade auf diese Platte ein Hauptgewicht legen. Virchow selbst war persönlich an Ort und Stelle und hat der grofsen Bedeutung der von Dr. Nuesch gemachten Entdeckungen fachmännische Anerkennung gezollt.

Darstellungen des Menschen sind nur wenige aus der paläolithischen Zeit vorhanden: ein Mann jagt Wildpferde, ein junger Jäger ein Wisent, und eine anscheinend schwangere Frau liegt unter den Füfsen eines Hirsches. Die Gestalten sind unbekleidet und geschmückt mit Arm- und Beinringen. Auch das Bemalen und Schminken war schon gang und gäbe und ist durch das Auffinden von Ocker und Rötel an der Schussenquelle erwiesen, also schon eine alte Geschichte. Von ganz aufserordentlichem Alter mufs aber auch der Mensch sein; aber kein Chronometer giebt uns die Länge der

Glacialepoche an, die von hervorragenden Kennern zwischen 200, 300000, ja selbst auf 800000 Jahre geschätzt wird. Die Zahlen sind kaum zu hoch gegriffen, wenn wir bedenken, dafs der Mensch Zeuge von gewaltigen geologischen Umwälzungen war, die keineswegs rasch und katastrophenmäfsig vor sich gingen, sondern der Ausdruck ungeheurer Zeitepochen sind. Vor seinen Augen hüllte sich der Alpenwall in einen dichten Eispanzer, und die weifsen Firnmäntel bedeckten alle Berge, bis die kommende warme Zeit alles in Fluten auflöste. Da entstanden Geröllbänke von 100 und mehr Meter Mächtigkeit, und vor sich sah er die Alpenseen in Jugendfrische liegen; ein Steppenklima hatte schon vorher die ungeheure Löfsbildung hervorgerufen, zahllose Tiergeschlechter kamen, vergingen und wanderten aus, das Florakleid der Erde wechselte in strengem Gegensatz, und immer lebte der paläolithische Mensch; er lebte in solch ungeheurer Zeit, dafs sich unsere historische Epoche von kaum 8000 oder 10000 Jahren wie Erdenmafs zu Sternenweiten verhält. Das läfst uns auch ahnen, warum von der Person des Menschen selbst, d. h. von seinen Knochen- und Schädelfragmenten, fast nicht auf uns gekommen ist. Es werden eine Reihe diluvialer Menschenschädel genannt; ich erinnere an den berühmten Neandertalschädel, an die nahezu 2 m grofsen Skelette von Cro-Magno, von La Naulette, an den Schädel von Olmo im Arnothale, und andere, die alle mehr oder minder ihres diluvialen Alters wegen angezweifelt werden. Alle damit verknüpften Schlüsse sind hinfällig: über den mongoloiden Charakter, über ihre Annäherung zum Affentypus, und vermögen eine ernste Kritik nicht zu bestehen.

Für den Paläontologen ist die diluviale Epoche zum Auffinden einer eifrigst gesuchten sogenannten Zwischenform ein überwundenes Feld. Seine Augen schweifen schon längst in unberechenbare Fernen, hinüber in die Tertiärzeit, ins Pliocän oder Miocän; denn mit Staunen müssen wir wahrnehmen, dafs der Mensch weit über die Glacialzeit hinausragt und sich, was keinem Tiere höherer Formen gelang, aus einem relativ sehr warmen Klima, das einstens in seiner europäischen Heimat herrschte, an ein Klima mit den schärfsten polaren Gegensätzen gewöhnen konnte. Denn die pliocäne und miocäne Epoche, in die allgemach der Mensch hinaufrückt, zeigt uns unsere Heimat im schönsten Schmuck einer mediterranen Flora und einer überaus reichen Fauna; sie zeichnet sich durch einen südlichen, fast subtropischen Charakter aus.

Während der sogenannten Tertiärzeit wechselten in Europa Meer und Land beständig ab; im grofsen und ganzen sind die heutigen

Niederungen vom Meere bedeckt; die mitteldeutschen Gebirge ragen, gröfer als heute, aus dem Ozean als Festländer empor, und selbst die Alpen, dio lange noch nicht zur heutigen Höhe emporgestiegen waren, wurden durch umgebende Binnenmeere zu Inselgebirgen gestempelt. Gleich Fjorden drang das Meer in die tiefen Alpenthäler ein, und das Land mufs einen Anblick gewährt hahen, wie ihn die zerrissene Küste von Norwegen oder Dalmatien heute bietet. Die ganze Epoche der Tertiärzeit war ausgezeichnet durch heftige Eruptionen, und die Vulkane des Oberrheins, der Hohentwiel, der Hohenkrähen, der Kaiserstuhl, an der Bruchlinie gewaltiger Niveauveränderungen, waren in heftiger Thätigkeit.

Das Klima war ein ausgezeichnetes Inselklima und eine feuchtwarme Temperatur war der Ausbreitung der Pflanzen so förderlich, dafs Europa mit Pflanzenformen übersohwemmt wurde, deren Verwandtschaft mit denon Afrikas, Südasiens und der ostindischen Inseln klar hervortritt. Afrikanische Palmen, Euphorhien der kanarischen Inseln, Thujaarten, immergrüne Eichen, gemischt mit Lorbeer, bildeten üppige Wälder, die in der Nähe der Gewässer nooh von einer Oleanderart gesohmückt wurden, während Farne von exotischem Ansehen im Schatten grofser Bäume wuchsen.

Wenn auch in pliocäuer Zeit eine Erniedrigung der Temperatur eintrat, und nordische Pflanzen einwanderten, so üherwogen noch lange die Sequoien, Taxodien und gahen den grofsen Wiederkäuern reiche Nahrung. Eine Unzahl von Pflanzen stempelt gerade diese Epoche zu einer Glanzperiode der Vegetation, und nach Oswald Heer „verschwand das Leben nie ganz aus diesen Urwäldern, es erneuerte sioh, mit Verschwendung seine Reichtümer verhreitend, und realisierte in Europa jene gesegneten Zonen, wo heutigen Tages die Vegetation nie ihre Lebenskraft einbüfst“. Das europäische Klima war gleich Madeira, Malaga, Sizilien, Japan und Georgien 18—19°.

Gegen den Schlufs der Tertiärzeit geht die Vegetation nach und nach zurüok und verarmt, ohne fernerhin etwas Neues zu gewinnen. Jene Prachtpflanzen, um welche wir die von der Sonne hegünstigten Länder beneiden, jene wertvollen Bäume, jene edlen und eleganten Gewächse, denen wir in unseren Treibhäusern ein künstliches Asyl eröffnen, und welche in Europa bis dahin heimisch waren, wir verlieren sie auf immer. Die Invasion von Norden begründet nun die dauernde Herrschaft, die Glacialepoche naht.

Es braucht keines Beweises, dafs die üppige Pflanzenwelt dieser Erdepoche auoh eine reiche und mannigfaltige Tierwelt hervorrief

und ernährte. Anfänglich sind es nur Dickhäuter, die Vorläufer der Tapire, ein Vorläufer des Nashorn; dazu gesellen sich Rauhtiere, Nager, Beuteltiere, Edentaten, pflanzenfressende Cetaceen und echte Wale. Später treten die Dinotherien und Mastodonten auf, die Hipparien verkünden die Ankunft der noch fehlenden Pferde; die Wiederkäuer erscheinen, aber noch fehlen die Rinder. Die Affen existieren seit dem mittleren Miocän, und schon kann man die beiden Gruppen der gewöhnlichen Affen und der anthropomorphen unterscheiden. In der Pliocänzeit erscheinen die ersten Elefanten und Pferde, auch das Nashorn irrt schon umher, während ein Bär, die pliocäne Hyäne und eine schreckliche Katze (Macharodus) nach Beute schweifen. Und während in der zweiten Hälfte der Pliocänzeit die Vegetation an Artenzahl und Mannigfaltigkeit der Elemente immer mehr einbüfst, nehmen die Säugetiere ihrerseits an Stärke, Vollkommenheit und Schönheit zu. —

Wenn die physikalischen Verhältnisse der Tertiärzeit näher dargelegt wurden, so geschah es, um vor allem eine Frage zu beantworten: Konnte ein Wesen gleich uns, mit unseren Bedürfnissen und unseren Fähigkeiten und an die Lebensformen gebunden, welche der heutigen Menschheit ihr Dasein ermöglichen, in der Tertiärzeit existieren? Die Frage mufs unbedingt bejaht werden. Aber haben wir auch sichere Beweise, aus denen die Existenz des Menschen in so früher Zeit gefolgert werden kann? So streng wie der diluviale Mensch ist der tertiäre noch lange nicht erwiesen.

Desnoyer hat zuerst diese Frage aufgeworfen und glaubte Knocheneinschnitte aus den Sandgruben von St. Prest bei Chartres entdeckt zu haben. Nadaillac hat an gleicher Stelle ein Stück Geweihzacken gefunden, welches einen sehr tiefen Einschnitt hatte, den man sich durch einen kräftigen Schlag mit der Axt hervorgebracht denken konnte, und da solche auch von Lyell, von Nouel und anderen beobachtet wurden, so glaubte man hier die Arbeit eines tertiären Menschen vor sich zu haben. 1864 fand man in Irland zwei Knochen und ein Geweih von einem grofsen Hirsch mit Einschnitten von 4 cm Länge und etwa $^1/_2$ cm Tiefe. Noch neuerdings sammelte man im pliocänen Crag der Grafschaft Suffolk Zähne eines Haifisches, die, wie man berichtete, von der Hand des Menschen durchbohrt worden waren. Allein in allen diesen Fällen hat man regelmäfsig feststellen können, dafs diese Einschnitte von anderen Thieren herrührten. So hat eine minutiöse Untersuchung gezeigt, dafs die Löcher in den im Crag gefundenen Haifischzähnen von pliocänen Bohrmuscheln hervorgebracht

worden sind. Lyell liefs frieche Knochen von Stachelschweinen dee Londoner Zoologischen Gartens ahnagen; er erhielt Streifen ganz ähnlich denen, die Desnoyers an den Hirschknochen heobachtete.

Ahbé Bourgeois fand in denselben Sandgruhen von Preet Feuersteine, Lanzen- oder Pfeilepitzen, Dolche, Kratzer, Hämmer. Alle zeigen eine rohe Form und laseen unechwer die menschliche Arbeit erkennen. Man fand in den Gruben Elephas meridionalis, Rhinoceros estruecus, das grofse Flufspferd, Tiere, die in unsern Breiten dem Pliocän angehören, und darum glaubte auch Quatrefagee in den Feuersteinen Werkzeuge des tertiären Menschen erkennen zu sollen. Allein Paul Gervais zog das Alter der Schichten sehr in Zweifel und erklärte eie für quartär; damit kommen wir wieder in das Bereich dee diluvialen Menechen.

In den miocänen Ablagerungen der mittleren Loire fand man Rippen und Oberarmknochenbruchstücke eines grofsen Waltieree, das in allen Schichten der Tertiärzeit vom Eocän his zum Pliocän vorkommt, in der Quartärzeit dagegen bisher nicht gefunden ist. Die Knochen dieees Tieres zeigten Streifen und Einechnitte, die Delaunay für Werke des Menechen hielt, und auch Mortillet glaubte echon in ihnen den Beweis für die Existenz eines Menschen gefunden zu haben. Allein die neuesten Untersuchungen ergahen, dafs diese Einechnitte von grofeen Raubfischen der damaligen Epoche hervorgebracht worden seien, deren Zähne in Geetalt und Wirkungsweise genau der Art der Einechnitte entsprachen, die man menschlicher Thätigkeit hat zuschreihen wollen. Nach einer erneuten wiesenschaftlichen Prüfung hat Delaunay eelhet keinen Anstand genommen, dieeer Meinung beizutreten, welche jetzt allgemein angenommen ist. Ganz so verhielt es eich mit Knochenhruchetücken eines grofsen Wales; auch hier eah man zahlreiche Einechnitte, wie von Menschenhand gemacht, und Capellini legte die gefundenen Stücke 1876 dem prähistoriechen Kongrefs zu Budapest vor mit der Bemerkung, dafe im Mueeum zu Florenz sich ähnliche Stücke mit noch schärferen und tieferen Einschnitten hefänden, die aus dem Thina-Thale stammten; Abdrücke hiervon wurden vorgelegt. Die Mitteilung wurde anfangs äufserst günstig aufgenommen. De Quatrefages legte der Akademie der Wissenschaften in Paris eine Abhandlung Capellinie vor und hemerkte: „Die Existenz dee pliocänen Menschen ist also definitiv erwiesen.“ Derselbe Eindruck herrschte in Budapest vor. Unter andern versicherte Brocca, dafs alle seine Zweifel zerstreut seien mit dem Hinweis, dafs die Bisse von Fischen an beiden Flächen andere aussehen würden. Allein ee giebt

auch Fische, die besondere Waffen haben, so der Schwertfisch; Magitot erzielte mit dem Schwerte eines solchen die gleichen Verletzungen, die die von Capellini vorgelegten Knochen aufweisen. Umgekehrt war es ihm unmöglich, mit Feuersteinen diese Einschnitte hervorzubringen. Ein anderes, zwar negatives, aber doch sehr beweiskräftiges Argument hat de Mortillet vorgebracht. Wenn man, sagt er, so zahlreiche mit Einschnitten versehene Walknochen gefunden hat, warum nicht auch Knochen von anderen Tieren, z. B. von Dickhäutern, deren es doch so viele in jener Epoche gab? Er selbst schrieb diese Einschnitte dem durch den Wogenschlag bewirkten Scheuern des gestrandeten Walfisches auf den spitzen Steinen der Küsten oder auch den Bissen gewisser Raubfische zu, die gleichzeitig in den Tertiärablagerungen vorkommen. Evans hat dann auch noch darauf hingewiesen, dafs die Einschnitte so scharf und tief wie mit Stahl geschnitten erschienen, dafs sie unmöglich mit Feuersteinen hervorgebracht sein konnten. Und die italienischen Geologen endlich erklärten, dafs zur Pliocänzeit die toskanischen Hügel, die den Fund lieferten, noch unter Wasser lagen, dafs also hier kein Mensch gewohnt haben könne. Aus allen diesen Gründen erscheint die Capellinische Entdeckung, so weit man sie als Beweis für die Existenz des Menschen in tertiärer Zeit verwenden will, endgiltig beseitigt.

Noch oft wiederholte sich dieses Schauspiel, aber immer mit demselben negativen Resultat.

Ganz so verhält es sich auch mit den angeblich dem tertiären Menschen zugeschriebenen Steinwerkzeugen. Um gleich die berühmtesten zu erwähnen, so sind es jene des Abbé Bourgeois aus den miocänen Schichten von Thenay unweit Pontlevoy in der Landschaft Beauce, die den Ausgangspunkt für die ganze Streitfrage über das Vorhandensein und die Enstehung des tertiären Menschen bildeten.

Dort fand man aus nachweisbar sicher tertiären Schichten Feuersteine, welche man für menschliche Artefacte hält. Bourgeois wollte an ihnen, teils durch das blofse Auge, teils durch die Lupe, die Regelmäfsigkeit und die augenscheinliche Absichtlichkeit der zahlreichen Schlagflächen erkennen, den Zweck der Kerben, die zur Befestigung an einen Stiel dienten, schliefslich die vollkommene Gleichheit der Formen, die zu einer einzelnen besonderen Gruppe gehörten, nachweisen. Es waren Werkzeuge zum Schneiden, zum Durchbohren, zum Schaben und zum Schlagen. Die Anwesenheit dieser Reste menschlicher Industrie in einem Tertiärgebilde unter Mastodon- und Dinotheriumschichten war eine unerhörte, seltsame und höchst bedeu-

tungsvolle Thatsache. Mehr als 150 mal reiste **Bourgeois** nach Thenay, um die Arbeiter aufs gewissenhafteste zu überwachen, und er zog selbst mehrere der charakteristischen Exemplare hervor. Auf dem Anthropologen-Kongrefs zu Paris 1867 wurde dieser Angelegenheit noch wenig Beachtung geschenkt, und von den wenigen Interessenten vermochten nur **Worsaae** und **Raulin**, letzterer dann, als er die Fundstätten selbst besuchte, sich für eine künstliche Darstellung dieser Steinformen zu entscheiden. 1872 kam dieselbe Frage vor den prähistorischen Kongrefs zu Brüssel; aber auch hier, nachdem sich eine Kommission von 15 Gliedern nur für diese Frage allein zusammensetzte, wurde lebhafter Widerspruch erhoben; **Bourgeois'** Ansichten drangen nicht durch, und seitdem sind mit der Zeit auch die Zweifel gewachsen, und wenn sich auch **de Mortillet** nochmals entschieden für einen künstlichen Ursprung erklärte, so ist man doch jetzt vollkommen davon abgekommen, hierin Werkzeuge eines intelligenten Wesens zu erkennen, da der Nachweis erbracht wurde, dafs man es nur mit Naturspielen zu thun hat. Insbesonders frug man sich auch, wozu wohl diese Feuersteine, deren Kleinheit in Erstaunen setzt, dienen mochten, und zu welchem Zwecke der Mensch sie mit so grofser Anstrengung und mühsamer Arbeit geformt hätte! Man versteht Formen, wie die Aexte und Lanzenspitzen der paläolithischen Zeit; das waren Waffen, die der Mensch zum Angriff und zur Verteidigung gebrauchen konnte; nichts Gleiches läfst sich von den Feuersteinen von Thenay sagen, und obwohl sie **Bourgeois** Klopfer, Stecher, Kratzer nennt, so kann man in ihnen weder Waffen, noch Werkzeuge sehen.

Also sind auch die mit so viel Hoffnungen und Erwartungen von den ersten Anthropologen aufs eingehendste studierten Steinwerkzeuge aus tertiären Schichten als Naturspiele erklärt, und wieder ist der tertiäre Mensch ins Dunkel zurückgetreten.

Noch öfters wiederholt sich die Auffindung ähnlicher Feuersteine, noch öfters wird die ganze gelehrte Welt in Aufregung gebracht, und immer wieder müssen selbst die eifrigsten Anhänger zu einem negativen Resultat sich bequemen. So war es mit den Funden an der Lyellbucht bei Wellington in Neuseeland, mit denen am oberen Indus und Ganges und am Plateau von Dekan. Nicht an den Knocheneinritzungen nnd nicht an den Feuersteinen, die Wind und Wetter, und namentlich mechanischer Druck und Sonneneinwirkung zu einer täuschenden Zersplitterung veranlafsten, wurde der tertiäre Mensch erwiesen. Und noch weniger dürfen wir uns Hoffnung machen, seine Knochenreste aufzufinden. Es wurde in den siebziger und achtziger

Jahren in vielen Kongressen zu Berlin, Paris, Brüssel, Turin heftig hin- und hergestritten, und noch heute sind die Meinungen über den tertiären Ursprung des Calaverasschädels und über die unter der Aschenbreccie der Auvergne gefundenen Knochenreste unter den Gelehrten getheilt. So ist Dr. Schmidt in Leipzig entschieden der Ansicht, dafs der Calaverasschädel von Kalifornien tertiär sei. Man fand ihn tief unter Kies- und Lavaschichten (so sagen Goldsucher aus, die ihn aufdeckten), also in Schichten, welche für tertiär gehalten werden. Allein die Lavaergüsse fanden dort bis in die neuere Zeit hinein statt, wodurch natürlich gerechte Zweifel an dem tertiären Ursprung jener Schichte, die den Schädel barg, laut werden mufsten.

Eine andere Entdeckung jenseits des Ozeans hat nicht minder grofses Aufsehen gemacht. Man fand in pliocänen Thonschichten Fufsstapfen, die man für solche des Menschen hielt, der auf sehr niedriger Stufe gestanden haben müfste. Man war so lange von der Echtheit überzeugt, bis weitere Aufdeckungen unzweifelhaft festlegten, dafs bei genauerer Ausprägung Klauenspuren eines riesigen Faultiers zum Vorschein kamen.

Also der vielgesuchte, so oft gefunden geglaubte tertiäre Mensch ist weder in seinen Werken, noch in seinen Werkzeugen und noch weniger in seinen Knochenresten entdeckt worden. Und doch mufs er existiert haben! Hier sind sämtliche Anthropologen in seltener Übereinstimmung, alle treten für die Existenz des tertiären Menschen ein; er wird erwartet. Wie ganz anders einstens beim diluvialen Menschen! Der wurde prinzipiell aufs heftigste bekämpft, er sollte nicht existiert haben können. Man weigerte sich, in eine Diskussion dieses Themas einzugehen. Von dem allen ist hier nicht die Rede. Niemand will unsere tertiären Ahnen grundsätzlich von der Forschung ausgeschlossen wissen. Man ist bereit, die Wahrheit hinzunehmen; sie möge kommen, woher sie wolle.

Wiederholt sei erwähnt, dafs der glaciale Mensch relativ in grofser Vollkommenheit auftritt: er kannte das Feuer, war bereits befähigt, sich schroffen klimatischen Gegensätzen anzupassen, er schnitzte Bilder und hatte in seinen Horden vielleicht schon eine sociale Ordnung; sollten die wenigen Knochenüberreste wirklich glacial sein, so ist zu konstatieren, dafs die Schädel der Leute von Cro-Magnon, dafs der Schädel des Neanderthals ein Gehirnvolumen hatte, das die heutigen Pariser übertrifft und gleich ist den grofsen Schädelformen der altbayrischen Bevölkerung.

Der glaciale Mensch zeigte sich bereits als Herrn der Schöpfung;

denn er hat ganz wesentlichen Anteil am Verschwinden der grofsen Säuger der Eiszeit; die niederen Formen, Käfer, Schmetterlinge, namentlich cirkumpolare Pflanzen haben sich in unserem Moränengebiet und in den Hochalpen bis in unsere Tage herübergerettet, und wenn das Fehlen der Raubtiere in China der Ausdruck einer sehr alten Kultur ist, so ist der Untergang der glacialen Tierwelt, eingeleitet und gefördert durch den glacialen Menschen, der Ausdruck einer achtunggebietenden Herrschaft. Darum ist es allgemeine Annahme, dafs er einen Vorläufer gehabt haben mufs; ein tertiärer Mensch ging ihm voran; die hohe Entwicklung des paläolithischen Menschen scheint eine lange Reihe von Vorfahren vorauszusetzen.

Aber warum werden diese entschiedenen Erwartungen nicht endlich einmal erfüllt?

Darüber noch einige kurze Mitteilungen.

Bekanntlich konserviert das Meer in dem abgelagerten Schlamm am besten. Vom Silur an, da der Morgen belebter Wesen anbrach, bis zum heutigen Tage sind oft eine ungezählte Menge einstig mariner Formen, wie im Jura, bis zu den kleinsten und feinsten Teilen erhalten. Nicht so mit den Geschöpfen der Oberwelt; denn Berge und Thäler worden durch die unausgesetzt feindlichen Atmosphärilien derart denudiert, dafs vielleicht alle 10000 Jahre ein Meter zum Meere hinabgeflossen ist. Somit hätten wir jene Schichten, jene Erdrinde, auf der der tertiäre Mensch wandelte, hoch über uns zu suchen. Vorhin wurde nicht ohne Absicht für diese Beweisführung darauf hingewiesen, dafs in tertiärer Zeit gewaltige Niveauveränderungen stattfanden. Zu erwähnen ist noch: Europa hing mit Amerika im Norden zusammen; ein grofser Kontinent bestand zwischen Südamerika und Afrika, auch das sogenannte Lemuria, das im indischen Ozean versunken sein soll, wird noch von vielen Gelehrten angenommen. Sicher aber liegt im grofsen Ozeane zwischen Japan und Südamerika ein ungeheurer Kontinent begraben, dessen Ruhestätte die Koralleninseln als Grabsteine bezeichnen. Könnte nicht mit diesen Erdteilen auch die Urheimat des Menschen, könnten nicht die Reste des tertiären Menschen für immer verschleiert sein? Und noch kennt man in dieser Frage erst Europa, einen kleinen Teil von Nordamerika und Indien, die eigentlichen Grundfesten der Erde, das zentralasiatische Plateau, ist noch eine terra incognita. Vielleicht ist es gestattet, in Analogie auf die anthropoiden Affen hinzuweisen. Auch deren Reste sind sehr selten, und oft ist es nur ein Zahn, der die ganze Gattung repräsentiert. Was auf blofser Erde liegen blieb, ging unfehlbar zu Grunde, was in die

Geröll- und Schlammmassen der Ströme eingebettet wurde, konnte nur zum kleinsten Teil dem grofsen mechanischen Druck, der Zerreibung und chemischen Zersetzung entgehen. Im weiteren Hinblick auf die Anthropomorphen teilte der tertiäre Mensch zweifellos auch die grofse Individuenarmut. Gorilla und Orang-Utang leben vielleicht in nur wenigen Tausenden von Exemplaren, und wenn nicht gut ein scharenweises Auftreten des tertiären Menschen angenommen werden kann, so dürfen wir grofse Überreste von vielleicht nur wenigen Familien des tertiären Menschen nicht erwarten, um so weniger, weil seine Intelligenz katastrophenartiger Vernichtung vorzubeugen vermochte. —

Wie dem auch sei, ob der Mensch in seinem ersten Auftreten am Amazonas entdeckt wird, wie Zittel meint, ob er in Nordamerika geboren, wo die höchsten Säugetiere zur Entwickelung kamen, ob seine Wiege in Asien stand oder längst im Ozean versunken ist, — sicher ist, dafs man nichts Bestimmtes von ihm weifs; der tertiäre Mensch ist bis heute noch eine allgemein angenommene Hypothese; fest fundiert ist dagegen die Lehre vom glacialen Menschen.

Atmosphärische Lichterscheinungen.

Nach einem in der Urania gehaltenen Vortrag von Dr. F. Koerber.

Die gasförmigen Körper sind zumeist für unsere Sinne fast gar nicht wahrnehmbar, wir können einige von ihnen, besonders die atmosphärische Luft, nicht nur nicht schmecken oder riechen, sondern sogar nicht einmal sehen oder fühlen. Der unentwickelte Verstand hat darum von der Existenz des uns umgebenden Luftmeers gar keine Vorstellung, und wenn ein Kind oder ein Wilder den durch die Bewegung dieses ihm unbekannten Etwas entstehenden Wind in seinen Wirkungen wahrnimmt, so ist ihm das etwas Geheimnisvolles, Mystisches, Unerklärtes, der Wind wird als eine Art „Geist" aufgefafst, oder umgekehrt, das unfafsliche Wesen des Geistes wird als ein Hauch (Anima, spiritus) dem Vorstellungsvermögen näher gerückt.

Indessen vermag das Auge die Luft unter Umständen doch wahrzunehmen, sofern nur die vom Lichtstrahl durchlaufene Strecke eine hinreichend grofse ist; in der freien Atmosphäre entstehen darum mannigfaltige Lichterscheinungen, die sogar an Farbenpracht und harmonischer Schönheit ihres Gleichen nicht finden. Allerdings sind es, wie wir bald hören werden, fremde, der Luft als solcher eigentlich nicht zugehörige Beimengungen vornehmlich wässriger Natur, die diese Lichtphänomene erzeugen, und deren stets schwankende Quantitäten jenen erfreulichen Wechsel der atmosphärischen Lichter bedingen, der unser ästhetisches Gefühl immer wieder aufs neue reizt.

In erster Reihe haben wir bei der Besprechung atmosphärischer Lichterscheinungen der blauen Farbe des klaren Himmels zu gedenken, der wir ja an wolkenlosen Tagen das Vorhandensein des diffusen Tageslichts verdanken. Dafs das blaue Himmelslicht nichts anderes als reflektiertes Sonnenlicht ist, liegt auf der Hand und wird aufserdem durch die von Arago 1809 entdeckte Polarisation desselben, die sich von dem Stande der Sonne abhängig zeigt, sowie auch durch

die blaue Färbung entfernter Berge bewiesen. Wie es aber zu erklären sei, dafs dieses der Sonne entstammende Licht blau und nicht weifs erscheint, das ist eine schwer zu beantwortende Frage, welche man durch eine ganze Reihe verschiedeuer Hypothesen zu erklären versucht hat.

Allgemeinere Anerkennung haben namentlich die Theorieen von Clausius und Lord Raleigh gefunden. Ersterer erklärt das Himmelsblau als Interferenzfarbe (Blau erster Ordnung), gestützt auf die Thatsache, dafs dünnste Blättchen, wie z. B. Seifenblasen, kurz vor dem Zerplatzen infolge der Interferenz der an beiden Flächen gespiegelten Strahlen vorwiegend blaues Licht zurückstrahlen. Dementsprechend soll die blaue Farbe des Himmels durch winzige Wasserbläschen, welche in der Luft suspendiert sind, zu stande kommen, was mit der gröfseren Intensität der Färbung bei feuchter Luft in guter Übereinstimmung ist. Indessen die gegenwärtige Meteorologie glaubt nicht mehr an das Vorhandensein von Nebelbläschen in der Atmosphäre, sondern hat erwiesen, dafs Nebel aus kleinsten, massiven Tröpfchen besteht, auf welche die Claususs sche Theorie nicht mehr anwendbar ist. Es verdient darum heute die Theorie von Lord Raleigh den Vorzug, welche lediglich kleinste, die Lichtbewegungen störende Körperchen irgendwelcher Art als in der Luft suspendiert anzunehmen nötig hat. Lord Raleigh hat nämlich durch mathematische Rechnung erwiesen, dafs, wenn sich der Wellenbewegung des Lichtes Körperchen als hindernd in den Weg stellen, deren Durchmesser kleiner ist als eine Wellenlänge des Lichts, von diesen in seitlicher Richtung Lichtstrahlen ausgehen müssen, welche vorwiegend blau sind, während von einer Reflexion im gewöhnlichen Sinne nicht mehr die Rede sein kann. Zugleich vermag die zu vollem Verständnis allerdings höhere mathematische Kenntnisse erfordernde Theorie Lord Raleighs auch die gelb-rötliche Färbung des Dämmerungssegmentes und sogar jene grünlichen Tinten zu erklären, die mitunter den Übergang von dem Dämmerungslicht zu dem Graublau des übrigen Himmels vermitteln. Auch das Verblassen des blauen Himmelslichts gegen den Horizont hin und die gröfsere Intensität desselben auf hohen Bergen finden durch den Umstand ihre Erklärung, dafs in den tieferen Luftschichten die Gröfse der trübenden Körperchen im allgemeinen zunehmen wird, sodafs hier auch einfache Reflexion ohne Farbenänderung auftreten kann. Ist nun die Anzahl kleinster in der Luft schwebender Staubteilchen sehr grofs und dementsprechend die „Luftperspektive“ sehr wirksam, die Farbe entfernter Berge z. B. tiefblau, dann werden sich auch sehr

leicht Niederschläge bilden können, denn wir wissen durch Aitken[1]), dafs jedes Staubteilchen einem Nebeltröpfchen als Ansatzpunkt dienen kann; so begreifen wir also nach Raleighs Theorie auch, warum uns abnorme Bläue der tieferen Luftschichten ein ungünstiges Wetterzeichen ist.

Wenden wir uns nunmehr den Dämmerungserscheinungen zu, die bekanntlich infolge der atmosphärischen Reflexion des Lichtes der bereits untergegangenen Sonne entstehen, so erklären sich die dabei auftretenden Färbungen, wie gesagt, gleichfalls durch die Theorie von Lord Raleigh. Es ist jedoch zu beachten, dafs die Dauer des Dämmerlichtes in verschiedenen geographischen Breiten sehr verschieden ausfällt, da sie davon abhängt, mit welcher Neigung die Sonne sich unter den Horizont hinabsenkt. Am Äquator, wo die Sonne stets senkrecht hinabsteigt, hat die Dämmerung nur einen sehr kurzen Verlauf, da der letzte Lichtschimmer verschwunden ist, wenn die Lichtspenderin 18° unter den Horizont gelangt ist, also 72 Minuten nach Sonnenuntergang. Bei uns dagegen, wo die Sonne den Horizont in ziemlich schräger Bahn schneidet, währt die Dämmerung namentlich im Hochsommer wesentlich länger, sodafs wochenlang überhaupt keine tiefe Nacht entsteht. Von der allergröfsten Bedeutung wird das Phänomen jedoch für polare Gegenden; am Pol selbst wird dadurch der Beginn der tiefen Nacht, obgleich die Sonne schon am 21. September untergeht, bis Mitte November hinausgeschoben. — Übrigens besteht der normale Verlauf der Dämmerung aus mehreren deutlich abgegrenzten Phasen. Während nämlich die Hauptdämmerung, das sogenannte erste helle Segment, verblafst, entwickeln sich über ihm in etwa 25° Höhe zarte, rosenrote Farben, die bald eine grofse kreisförmige Fläche erfüllen. Diese Erscheinung, deren gröfster Glanz eintritt, wenn die Sonne etwa 4° unter den Horizont gesunken ist, erklärt sich vermutlich durch Lichtbeugung zwischen den feinen in der Höhe schwebenden Staub- und Dunstteilchen. Allmählich senkt sich jedoch dieses sogenannte Purpurlicht hinter dem Dämmerungssegment herab. Nun entwickelt sich über dem immer tiefer sinkenden ersten Segment ein zweites, über dem dann noch bei besonders klarem Himmel als Abglanz des ersten ein zweites Purpurlicht erscheinen kann, mit dessen Niedergang die astronomische Dämmerung ihr Ende erreicht. Das Purpurlicht kann bei besonders reichlich in den obersten Luftschichten vorhandenen Stoffteilchen wesentlich glänzender sich entfalten als gewöhnlich, wie namentlich die im ersten Jahrgang dieser Zeitschrift

[1]) Vergl. Himmel und Erde III, S. 278.

ausführlich besprochenen ungewöhnlichen Dämmerungserscheinungen nach dem Ausbruch des Krakatau bewiesen haben.

Eine weitere Reihe von atmosphärischen Lichterscheinungen bilden diejenigen Phänomene, die auf die Ablenkung der Lichtstrahlen vom geraden Wege, auf die sogenannte Strahlenbrechung oder Refraktion zurückzuführen sind. Wie jeder durchsichtige Körper verändert nämlich auch die Luft die Richtung eines von aufsen eindringenden Lichtstrahls derart, dafs der Strahl nach dem Snelliusschen Brechungsgesetz um so stärker gebrochen und dabei dem Einfallslot genähert wird, je gröfser der Winkel zwischen Strahl und Einfallslot ist. Nun ist aber die Atmosphäre kein homogener Körper, sondern die Dichtigkeit der Luft nimmt bekanntlich vom Erdboden aus mit steigender Höhe ab, um an der Grenze der Atmosphäre sich der Null zu nähern.

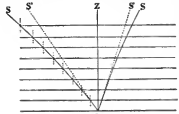


Fig. 1.

Wir können daher zur Ermittlung des Ganges eines Lichtstrahls die gesamte Lufthülle der Erde in eine grofse Zahl von konzentrischen Kugelschalen, ähnlich den Häuten einer Zwiebel, zerlegt denken, deren jeder eine bestimmte, mit der Höhe über dem Erdboden abnehmende Dichtigkeit der Luft zukäme. Mit der Dichtigkeit zugleich wächst aber auch die lichtbrechende Kraft der Luft und demgemäfs mufs der aus dem Weltraum in die Erdatmosphäre eindringende, vom Gestirn S (Fig. 1) herkommende Strahl bei jedem Übergang aus einer höheren Luftschicht in die nächst niedrigere eine erneute Brechung erfahren, und da wir nun die Zahl der Schichten unendlich grofs denken müssen (in der Figur konnten der Deutlichkeit wegen nur wenige gezeichnet werden), so wird der wirkliche Strahl eine gekrümmte Linie bilden, die schliefslich steiler die Erdoberfläche trifft, als dies bei Abwesenheit der Atmosphäre ein vom Stern S herkommender Strahl gethan haben würde. Der Beobachter in B wird den Stern S in der Richtung S' zu sehen glauben. Sämtliche Gestirne müssen uns also durch die Refraktion höher über dem Horizont erscheinen, als sie wirklich sind. Nur die im Zenit befindlichen Sterne sehen wir an ihrem wahren Ort, da ja die von ihnen zu uns kommenden Strahlen die Luftschichten senkrecht und deshalb ungebrochen durchlaufen; am bedeutendsten wird die in gröfseren Höhen für das unbewaffnete Auge belanglose Refraktionswirkung am Horizont, wo sie sich auf einen

halben Grad beläuft, eodafs also die Sonne in Wirklichkeit eben ganz untergegangen ist, wenn eie scheinbar den Horizont erst mit dem unteren Rande berührt. Daher erklärt sich auch die wunderbare Thatsache, dafe man unter Umständen zugleich im Westen die Sonne und ihr gegenüber im Osten den verfinsterten Mond bereits über dem Horizonte sehen kann, obgleich doch Sonne, Erde, Mond zu solcher Zeit genau in gerader Linie stehen müssen. Während nun bei uns die Refraktion die Tageslänge nur um einige Minuten vergröfsert, erreicht auch diese Wirkung der Atmosphäre in polaren Gegenden wegen des langsameren Herabsinkens des Tagesgestirns eine gewisse Bedeutung, da der Sonnenuntergang dadurch immerhin um viele Stunden verzögert, der Sonnenaufgang um ebensoviel verfrüht wird.

Aufserordentlich merkwürdige Erscheinungen treten infolge gewisser Unregelmäfsigkeiten in der atmosphärischen Strahlenbrechung



Fig. 2.

zu Zeiten und an gewissen Orten auf. So können namentlich auf dem Meere entfernte irdische Objekte, die infolge der Erdrundung oder eines zwischenliegenden Berges wegen unter normalen Verhältnissen von einem bestimmten Orte aus unsichtbar sind, zu Zeiten, in denen die Refraktionewirkung einen besonders hohen Wert erreicht, sichtbar werden, da dann der Lichtstrahl einen stark gekrümmten Weg beschreibt. Oft erscheinen die Objekte sogar über den Horizont gehoben in der Luft schwebend (a', Fig. 2) und zeigen infolge der beständigen Änderungen des Luftzustandes häufigen Wechsel der Gestalt, eodafs die Phantasie darin gar leicht märchenhafte Schlösser und Ruinen zu erblicken im stande ist. Das italienische Volk, das solche Phänomene namentlich bei Neapel und in der Umgebung von Messina häufig wahrzunehmen Gelegenheit hat, staunt darum diese Luftgestalten als ein Wunder an und schreibt eie dem Wirken der Fata Morgana, der zauberkundigen, im krystallenen Palast auf dem Meeresgrund wohnenden Stiefschwester des Königs Artus, zu. Der deutsche Schiffer begnügt sich mit dem trocknen Namen „Kimmung".[2])

[2]) Kimm = Horizont.

Ist der Unterschied der Wärme und damit auch der Dichtigkeit in den benachbarten Luftschichten ein abnorm grofser, dann kann sogar totale Reflexion des Lichtes eintreten, und es zeigen sich dann die merkwürdigen umgekehrten Bilder, die man treffend als Luftspiegelungen bezeichnet. Dabei kann das gespiegelte Bild sowohl ober- wie unterhalb des direkt gesehenen liegen. Unsere Fig. 2 zeigt den Weg der Strahlen im ersteren Falle. Der Strahl a d g bewirkt ein aufrechtes, direkt gesehenes, durch Kimmung gehobenes Bild a' für den in g stehenden Beobachter. Der Strahl a c o g erfährt dagegen in der Luftschicht h k eine totale Reflexion, da er hier auf die Grenz-

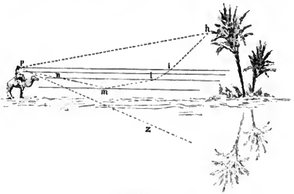


Fig. 3

fläche gegen eine beträchtlich dünnere Luftschicht unter einem sehr kleinen Winkel auftrifft und darum nicht in die dünnere Schicht eindringen kann. Der Beobachter in g mufs daher in der Richtung der Tangente des Strahls a c o g, d. h. in a" noch ein umgekehrtes, weil gespiegeltes Bild erblicken. — Über sandigem Wüstenboden kann andererseits unter Umständen eine so starke Erhitzung der niedrigsten Luftschichten eintreten, dafs dieselben wesentlich dünner werden, als die darüberliegenden. Die Dichtigkeitsänderung verläuft dann gerade umgekehrt als im normalen Zustand, und der Lichtstrahl nimmt den in Fig. 3 dargestellten Weg h i l m n p, indem er bei m eine totale Reflexion erfährt. Offenbar mufs alsdann der Beobachter bei p in der Richtung p z ein verkehrtes Spiegelbild der Palme erblicken, während der Boden bei z unsichtbar bleibt, da die von ihm in der Richtung nach p ausgehenden Strahlen so gebrochen werden, dafs sie steiler ansteigen und demnach das Auge des Beobachters nicht treffen. Durch

diese in Ägypten und Äthiopien nicht selten sich zeigende Art der Luftspiegelung werden jene verhängnisvollen Täuschungen scheinbarer Wasserflächen erzeugt, denen der verschmachtende Wanderer zu seinem Verderben hoffnungserfüllt zueilt, während der scheinbare See einem Schatten gleich vor ihm her zurückweicht. Unsere Fig. 4 zeigt uns ein solches Trugbild, wie es von Bernetz im Thale Dullul in Äthiopien beobachtet und gezeichnet wurde. Wir sehen auf diesem Bilde eine Karawane scheinbar aus dem Wasser hervorsteigen, indem sie nach und nach sich über diejenige Luftschicht erhebt, bei welcher die totale Reflexion eintritt.



Fig. 4.
(Aus Müller: „Kosmische Physik.")

Bei jeder Brechung des Lichtes tritt nun gleichzeitig eine Auflösung in die Farben des Spektrums, eine sogenannte Dispersion auf, sodaſs ein weiſser, alle Farben enthaltender Strahl sich in ein Büschel verschieden gefärbter Strahlen zerspaltet. Das Dispersionsvermögen der Luft ist allerdings nur sehr unbedeutend, reicht aber doch aus, um zu schönen Farbenerscheinungen Anlaſs zu geben, die wir im Funkeln der dem Horizonte nahestehenden Fixsterne, namentlich des Sirius, so gern bewundern. Betrachten wir den Lauf des von einem dem Horizonte nahen Sterne S ausgehenden Lichts an der Hand von Fig. 5, so wird sich der Strahl S P an der Grenze der Atmosphäre in seine farbigen Komponenten zerlegen, sodaſs das am wenigsten gebrochene rote Licht den punktierten Weg P A, das stärkst gebrochene violette dagegen den Weg P B einschlägt. Ein benachbarter Strahl

S Q wird sich in gleicher Weise in die Strahlen Q B und Q C zerspalten, und in ähnlicher Weise haben wir uns die Dispersion für die zwischen S P und S Q laufenden Strahlen zu denken. Der Beobachter in B wird daher zwar Strahlen von allen möglichen Farben, aber aus verschiedenen Richtungen empfangen, der Stern mufs ihm daher zu einer senkrechten Linie ausgedehnt erscheinen, die aber von oben nach unten alle Farben von violett bis rot aufweist. Dieses „atmosphärische Spektrum" läfst sich bei tiefstehenden Sternen leicht mit dem Fernrohr beobachten. Durch eine geringfügige Dichtigkeitsänderung oder durch Dunst kann es nun leicht geschehen, dafs der Strahl Q B an irgend einer Stelle abgelenkt oder aufgehalten wird, während die blau-violetten Strahlen P B ungehindert nach B gelangen, der Stern wird dann in B für einen Augenblick blau erscheinen. Bei

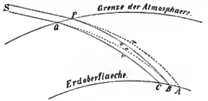


Fig. 5.

der ständigen Bewegung in der Luft wird aber bald das Hindernis den Strahl P B erreichen, während der Strahl Q B frei wird, alsdann mufs natürlich die Sternfarbe in rot übergehen. So entstehen jene Farben- und Intensitätsschwankungen des Sternenlichts, die man als Funkeln bezeichnet, und die von Herrn Dr. de Ball im zweiten Bande dieser Zeitschrift ausführlicher behandelt worden sind.

Eine grofse Gruppe von Lichterscheinungen verdankt den in der Luft schwebenden Teilchen kondensierten Wassers ihre Entstehung, und unter diesen Phänomenen ist der allbekannte Regenbogen das häufigste und zugleich prächtigste. Bekanntlich wird ein Regenbogen allemal dann sichtbar, wenn die nicht mehr allzu hoch stehende Sonne auf die aus einer regnenden Wolke herabfallenden Wassertropfen (oder auf die Tropfen eines zerstäubenden Wasserfalls resp. Springbrunnens) scheint. Je tiefer die Sonne steht, desto höher wölbt sich die kreisförmige Lichterscheinung, da ihr Mittelpunkt stets der der Sonne genau gegenüberliegende Punkt des Himmels ist und sonach um so höher emporsteigt, je tiefer die Sonne herabsinkt. Der Radius des Haupt-Regenbogens beträgt für den innersten, violetten Rand $40^1/_2{}^0$,

für den äufseren roten dagegen $42^1/_2{}^0$, sodafs der Bogen etwa 4 Sonnendurchmesser breit erscheint. In einem Abstand von $8^1/_2{}^0$ wird aber der Haupt-Regenbogen noch von einem matteren, fast 4^0 breiten Neben-Regenbogen umzogen, bei dem die Farben in umgekehrter Folge erscheinen. Aufserdem zeigen oft beide Bogen noch grüne und rote Farbensäume hinter dem Violett, die man als sekundäre Regenbogen bezeichnet. So allgemein bekannt nun auch die Thatsache ist, dafs die Regenbogenfarben durch Zerspaltung der weifsen Sonnenstrahlen bei der Brechung in den Wassertropfen zu stande kommen,



Fig. 6.

erfordert doch die genauere Theorie der Erscheinung nicht geringen mathematischen Scharfsinn, sodafs ihre Ausbildung sich an so hochklingende Namen wie Descartes, Young und Airy knüpft.

Fig. 6 ist eine schematische Zeichnung, welche den Gang des Sonnenstrahls, der den Regenbogen erzeugt, veranschaulichen soll. Wir erkennen daraus, dafs bei dem Haupt-Regenbogen zwei Brechungen und eine Spiegelung im Wassertropfen erfolgt sind, während zur Erzeugung des Neben-Regenbogens noch eine Spiegelung hinzukommen mufs, woraus sich auch die geringere Intensität und die verkehrte Farbenordnung dieses äufseren Bogens erklärt. Das Auge könnte nun allerdings in jeder beliebigen Richtung solche in den Wassertropfen gespiegelte Strahlen erblicken und das Zustandekommen bestimmter Kreise mit ein- für allemal feststehendem Radius wird durch

die Figur durchaus nicht erklärt. Im allgemeinen eind aber die gespiegelten Strahlen für die Wahrnehmung zu lichtechwach und nur in einer für jede Farbe genau festetehenden Neigung der Sehlinie gegen die Sonnenstrahlen, nämlich für die das Maximum der Ablenkung aufweieenden Strahlen, tritt eine Erhöhung der Lichtstärke ein sodafe nur dieee Strahlen für den Regenbogen ale wirksam in Frage kommen. Nun lehrt aber die mathematische Berechnung dee Strahlengangs, dafe das Maximum der Ablenkung vom Brechungsexponenten abhängt und bei einmaliger Spiegelung für das rote Licht eintritt, wenn der austretende Strahl mit dem eintretenden einen Winkel von $42^1/_2{}^0$ hildet, für das violette Licht aber bereits hei einem Winkel von $40^1/_2{}^0$. Demnach mufe unser Auge in einem Winkelahetand von $42^1/_2{}^0$ vom Gegenpunkt der Sonne einen roten, im Ahstand von $40^1/_2{}^0$ einen violetten und dazwiechen die den anderen Farhen dee Spektrums entsprechenden Lichtkreiee, d. h. einen 2^0 breiten Regenhogen wahrnehmen.

Entsprechend dieser Erklärung des Haupthogens gestaltet sich auch die des Nebenbogens, nur ist hier die Ahlenkung der wirksamen Strahlen ein Minimum. — Die oben erwähnten sekundären oder überzähligen Regenhogenfarhen verdanken indeseen ihre Entetehung der Interferenz von Lichtstrahlen, die an verechiedenen Stellen auf den Tropfen treffen, aber in der gleichen Richtung aus demeelhen austreten. Unter Zugrundelegung dieser Annahme konnten Young und Airy alle Einzelheiten der in Bezug auf die eekundären Bogen gemachten Beobachtungen hefriedigend erklären, doch ist hier nicht der Ort, auf dieee rein theoretischen Untersuchungen näher einzugehen.

Während das Zentrum des Regenhogens, wie oben hetont, der Gegenpunkt der Sonne ist, eehen wir gelegentlich aher auch ringartige Lichterscheinungen, deren Mittelpunkt in der Sonne selhet, oder auch ihrem Gegenpart, dem Mond, liegt. Diese freilich minder auffallenden und farhenprächtigen Lichtkreise fafst man unter dem Namen der Ringe und Höfe um Sonne und Mond zusammen. Am Monde werden dieee Phänomene aus dem Grunde häufiger hemerkt, weil wir den Himmel in der Umgehung der Sonne wegen der hlendenden Helligkeit meiet nicht genauer betrachten. Mit Hilfe einee Spiegels aue dunklem Glas jedoch, der zugleich zur Beohachtung der feineren Gliederung der Wolken und des Wolkenzuges sich sehr nützlich erweiet, kann man sehr häufig Hof- und Ringhildungen auch in der Sonnenumgebung feetstellen.

Höfe im engeren Sinne eind solche Lichtkreise, die sich in der

unmittelbaren Umgebung von Sonne oder Mond zeigen. Jedermann kennt diese sehr häufig wahrzunehmenden und meist als schlechte Wetteranzeichen aufgefafsten Erscheinungen (vergl. Fig. 7), die ihre Erklärung nach Fraunhofer in der Beugung des Lichtes beim Durchgang zwischen dicht gedrängten Nebeltröpfchen finden. Die Wassertröpfchen wirken hierbei wie undurchsichtige Körper, und die ringartigen Lichterscheinungen entstehen infolge abwechselnder gegenseitiger Verstärkung oder Schwächung (sog. Interferenz) der gebeugten, unter verschiedenen Winkeln weitergehenden Strahlen.



Fig. 7.

Sind sämtliche Nebelteilchen von nahezu gleicher Gröfse, so werden bei der Interferenz auch Farben auftreten; doch verblassen die letzteren durch Mischung zu einem weifslichen Lichtschimmer, wenn die Nebelteilchen sehr ungleich grofs sind, weil dann die den verschiedenen Farben entsprechenden Ringe übereinandergreifen, indem der Durchmesser jedes Farbenkreises von der Gröfse des Teilchens, an dessen Rändern die Beugung stattfindet, abhängt. Diese Abhängigkeit des Ringdurchmessers von der Gröfse der Nebelteilchen ermöglicht sogar die Ermittlung dieser letzteren Gröfse auf Grund einer Ausmessung des Hofes; es ergeben sich dabei meist Werte von einigen Hunderteln des Millimeters. Übrigens kann man den am Himmel beobachteten ganz ähnliche Hof-Phänomene auch künstlich erzeugen, wenn man eine Flamme durch ein mit feinem Pulver bestreutes oder auch mit Wassertröpfchen beschlagenes Glas betrachtet.

Ein eigentümliches Analogon zu den Höfen um Sonne und Mond bildet die sogenannte Glorie, ein System von Interferenz-Farbenringen, das sich mitunter der Sonne gegenüber um den Schatten des Kopfes des Beobachters zeigt. Bei völlig isoliertem Standpunkt auf dem Gipfel eines Berges oder im Luftballon erblickt man nämlich nicht selten im

Nebel einen durch Urteilstäuschung riesenhaft erscheinenden Schatten der eigenen Person (Brockengespenst, Fig. 8), der in der Regel von den als Glorie bezeichneten konzentrischen Farbenringen umsäumt wird. Das Zustandekommen dieser Glorie erklärt sich nach Fraunhofer durch die Annahme von Interferenzringe erzeugenden Nebelteilchen in der Umgebung des Kopfes. Man kann die auf der Grenze einer verdichteten Nebelschicht entstehenden Farbenkreise dann im reflektierten Licht sehen, da Nebelteilchen, wie Clausius nachwies, einen Teil der auf sie treffenden Lichtstrahlen in gleicher Richtung zurückwerfen.



Fig. 8.

Während diese eben besprochenen Interferenzhöfe das Vorhandensein von Nebelteilchen in der Atmosphäre zur Voraussetzung haben, können dagegen die ausgedehnteren Ringe von 23⁰ oder 46⁰ Halbmesser, sowie die mitunter sichtbaren senkrechten und wagerechten Lichtstreifen, deren Durchkreuzungsstellen meist mit dem Namen der Nebensonnen (vergl. Fig. 9) bezeichnet werden, nur sichtbar sein, wenn in den höchsten Atmosphärenschichten aus feinen Eisnadeln bestehendes Cirrusgewölk schwebt. Dementsprechend werden diese Phänomene auch am häufigsten in der kälteren Jahreszeit beobachtet. Eine ausführliche, bis in alle Einzelheiten ausgearbeitete Theorie der Ringe und Lichtstreifen verdanken wir Galle. Nach ihm werden die senkrechten[3]) und wagerechten Lichtstreifen durch einfache Reflexion

[3]) Senkrechte Lichtsäulen lassen sich namentlich häufig nach Sonnenuntergang über der bereits verschwundenen Sonne beobachten.

des Lichtes an den horizontalen, respektive vertikalen Begrenzungsflächen der vermöge ihrer Gestalt meist in senkrechter Stellung schwebenden Eisnadeln erzeugt. Zur Erklärung der kreisförmigen und meist auch schwach gefärbten Ringe mufs man dagegen zu einer Theorie greifen, welche der des Regenbogens analog ist. Wie in die Regentropfen werden die Lichtstrahlen auch in die hexagonalen Eiskrystalle eindringen, gespiegelt werden und wieder austreten, und auch hier werden diejenigen Strahlen, welche extremen Werten der Ablenkung entsprechen, als wirksame Strahlen fungieren, da für solche Strahlen eine geringe Änderung der Einfallstrahlrichtung keine Ände-



Fig. 9.

rung in der Richtung des austretenden Strahls nach sich zieht. Eine besonders vermehrte Helligkeit wird aber an den Durchschnittspunkten der geraden Streifen und Ringe zu beobachten sein, weil hier beide Ursachen, Spiegelung und Brechung, zusammen wirken. Darum erreicht das Licht oft nur an diesen Stellen genügende Intensität, um wahrgenommen zu werden, und es erscheint alsdann in der That in den Wolken gewissermafsen ein Spiegelbild der Sonne, das die Bezeichnung „Nebensonne“ verdient.

Schliefslich würde nun noch vom Blitz und Nordlicht als von Lichterscheinungen zu sprechen sein, die in der Atmosphäre beobachtet werden. Da jedoch die Ursache dieser Phänomene eine elektrische,

und nicht eine optische ist, gehören dieselben nicht eigentlich in das Gebiet der meteorologischen Optik. Zudem ist in dieser Zeitschrift das Nordlicht bereits Gegenstand so eindringender Behandlung gewesen, dafs es nicht angezeigt sein würde, an dieser Stelle noch einmal darauf zurückzukommen.

Hoffentlich macht mir der freundliche Leser nach Beendigung der Lektüre dieser Darstellung nicht Vorwürfs darüber, dafs ich ihn so lange mit praktisch ganz unwichtigen Erscheinungen behelligt und ihm so viel „Dunst“ vorgemacht habe. Ich meine, dafs schliefslich doch ein jeder sich gern gelegentlich einmal auch über die Ursachen solcher Dinge unterrichtet, die zwar praktisch von keiner Bedeutung sind, die er aber alltäglich zu sehen und oft sogar zu bewundern Gelegenheit hat. Gerade dadurch unterscheidet sich ja der zivilisierte Mensch vom Wilden, dafs er den Himmel über sich und die irdische Natur um sich nicht blos staunend, sondern auch forschend betrachtet.

Mittheilungen

Gestalt und Aussehen der Jupitermonde, die in kleineren Fernrohren nur punktförmig erscheinen, sind neuerdings durch W. H. Pickering wieder in den Vordergrund des Interesses gerückt worden, indem derselbe berichtete, dafs ihm diese Himmelskörper auf der Bergstation Arequipa in Peru bei der Betrachtung mit einem 13-zölligen Refraktor in periodisch wiederkehrenden, vermutlich durch die Rotation bedingten Intervallen stark elliptisch erschienen seien. Die Realität dieser Gestalt hat indessen durch Barnards sorgfältige Prüfungen mit dem 36-zölligen Refraktor auf Mt. Hamilton keine Bestätigung erfahren können, und es dürfte daher wohl trotz der Wahrnehmungen Pickerings kaum an der Kugelgestalt der äufseren Jupitertrabanten zu zweifeln sein, da eine Abweichung von derselben selbst unter Annahme etwas weniger günstiger Luftbeschaffenheit sich viel eher im grofsen Lick-Refraktor, als in einem 13-Zöller zu erkennen geben müfste. Auch die Ermittlung der Rotationsverhältnisse der Jupitertrabanten, wie sie Pickering auf Grund seiner Deformationswahrnehmungen durchgeführt hat, mufs mangels anderweitiger Bestätigung jener Wahrnehmungen als verfrübt gelten. —


I.

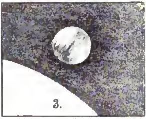
Bei der aufmerksamen Betrachtung dieser kleinen Himmelskörper mit meist 1000-facher Vergröfserung hat Barnard indessen einige Oberflächengebilde entdecken können. So zeigte der erste Trabant einen hellen Streifen, der unter weniger günstigen Umständen bei starker Vergröfserung wohl die Täuschung hervorrufen könnte, dafs der Trabant in der Richtung nach Jupiter verlängert erschiene, indem die dunkleren polaren Gebiete unsichtbar blieben. In der That hat der Trabant im Jahre 1890 beim Vorübergang vor der Jupiterscheibe diese längliche Gestalt zeitweise im 12″Refraktor der Lick-Sternwarte

gezeigt. War der Planetenhintergrund jedoch von annähernd gleicher Helligkeit, wie der helle Aequatorstreifen des Trabanten, dann erschien dieser verdoppelt, indem jede dunkle Polarzone sich als dunkler Punkt gegen den Hintergrund abhob. Diese damals sehr überraschende Wahrnehmung ist also durch die neueste Entdeckung Barnards völlig erklärt.[1])

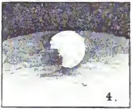
Am dritten Trabanten wurde dagegen in Übereinstimmung mit W. H. Pickering ein dunkler, zentral verlaufender Querstreifen



2.



3.



4.

wahrgenommen, dessen stellenweise existierende Verbreiterungen Gelegenheit des Vorüberganges des Trabanten vor der Jupiterscheibe zu eigenartigen, scheinbaren Verunstaltungen des Körpers Veranlassung gaben, wenn die Helligkeit der umgebenden Teile der Planetenscheibe nicht hinreichenden Kontrast bot, um den Umrifs des Trabanten vollständig zu erblicken. Unsere Reproduktionen von Barnards Zeichnungen zeigen uns zwei Darstellungen des dritten Trabanten auf dunklem Himmelsgrund (1 und 3), sowie zwei Zeichnungen seines Aussehens kurz nach dem Eintritt in die Jupiterscheibe mit scheinbarem Defekt. Die Thatsache, dafs der Defekt in Nummer 4 wesentlich kleiner ist, als

[1]) Hypothetisch hatte Barnard diese Erklärung seiner Zeit schon vorausgesehen. Vergl. H. u. E. IV, S. 567.

bei ganz analoger Stellung des Trabanten in Nummer 2, führte Barnard zu der Vermutung, dafs die Rotationsdauer dieses Trabanten von der Umlaufszeit verschieden sein möchte. Der genaueren Aufhellung dieser Frage will der Genannte sorgfältige, längere Zeit fortgesetzte Beobachtungen widmen. F. Kbr.

Ein neuer astronomischer Plan.[1])

Die Messungsmethoden der exakten Astronomie haben sich seit der Errichtung des Mauerkreises durch Flamsteed in Greenwich 1689 nicht sehr wesentlich verändert. Früher waren sie allerdings nur rohe. Die unvollkommenen Instrumente wurden unter Voraussetzung vollständiger Fehlerfreiheit behandelt, obgleich die Kenntnis einiger Hauptelemente zur Reduktion der Beobachtungen fehlte. Seitdem sind von erfindungsreichen Beobachtern eine Menge bewunderungswürdiger Verfeinerungen eingeführt worden, aber die Hauptrichtung ist nicht verlassen worden, und die Resultate in der Feststellung genauer Örter der Himmelskörper sind nicht alle so, wie sie zu wünschen wären. Einige neuerliche Bemerkungen von Dr. Gill über diesen Gegenstand und die Zustimmung hierzu von Prof. Newcomb haben gezeigt, dafs hier eine Reform unabweisbar ist. Ein von Dr. Gill in dieser Beziehung gemachter Vorschlag stellt Forderungen, welche an sich nicht leicht zu erfüllen sind, aber von solcher Art erscheinen, dafs sie mit verschiedenen im Gange befindlichen oder projektierten astronomischen Beobachtungsarbeiten zusammentreffen. Die vorgeschlagene neue Methode entsprang aus besonderen seinerzeitigen Erfordernissen. Ursprünglich bei der Beobachtung des Mars angewandt (1877 auf Ascension), wurde sie in ausgedehnter Form bei den Observierungen des kleinen Planeten Viktoria 1889 am Kap gebraucht. Ihr Prinzip ist bald erklärt. Längs des Weges des Planeten bei der Opposition werden eine Anzahl Sterne ausgewählt und durch sorgfältige heliometrische Messungen in ein System zwischenliegeuder Punkte gebracht. Auf diese Weise wird am Himmel, ähnlich wie bei geodätischen Operationen auf der Erde, ein Netz von Dreiecken geschaffen, in welchem die gegenseitigen Beziehungen zur Kontrolierung der einzelnen Bestimmungen dienen. Dieselben Sterne werden in der gewöhnlichen Weise auch im Meri-

[1]) Mit teilweiser Benutzung eines Artikels von A. M. Clerke (Observatory 1894, No. 216).

dian beobachtet, und durch Vergleichen der auf Grund dieser Beobachtungen berechneten Örter der Sterne mit denen, welche sie im Netze einnehmen, können die kleinsten Fehler eliminiert werden. Während der Planet zwischen diesen fest bestimmten Himmelsmarken weiterwandelt, wird seine Stellung zu einzelnen Sternpaaren Nacht für Nacht durch die ganze Dauer der Oppositionsperiode mit dem Heliometer gemessen. Auf diese Weise kann eine aufserordentliche Genauigkeit in den Resultaten der Positionen des Planeten erreicht werden. Gills Beobachtungen auf Ascension erschlossen mit Bestimmtheit die Existenz einer kleinen Ungleichheit in der Bewegung des Mars, „welche niemals (wie Newcomb hinzufügt) in unsern besten Meridian-Beobachtungen ersichtlich geworden wäre.“ Ganz abgesehen von der Erprobung der Methode schafften die Viktoriabeobachtungen drei bemerkenswerte Resultate. Zuerst eine Sonnenparallaxe von 8,800″, mit einem wahrscheinlichen Fehler von 0,006″, entsprechend einer Entfernung der Erde von der Sonne von 20.145 000 Meilen und einer Unsicherheit von kaum mehr als 13 000 Meilen. Die Kenntnis der Sonnenparallaxe verhilft aber zweitens zur Kenntnis der sogenannten „Mondstörung“ der Erdbahn. Diese Ungleichung entsteht während der Revolution der Erde um das gemeinsame Gravitationszentrum Mond-Erde und ist ausgedrückt in einer kleinen monatlichen Oscillation der Sonne; sie hängt analytisch von der Horizontalparallaxe des Mondes, der Sonnenparallaxe und den Massen der Erde und des Mondes ab. Gill fand aus seinen Beobachtungen mit vorzüglicher gegenseitiger Übereinstimmung der einzelnen Resultate den Betrag der Mondstörung = 6,42″; daraus ergiebt sich drittens eine Neubestimmung der Masse des Mondes von $^1/_{81,59}$, deren wahrscheinlicher Fehler vielleicht nicht einmal $^1/_{500}$ ist.

Eine allgemeinere Verwendung der heliometrischen Methode würde, wie man aus diesen Ergebnissen sieht, die Astronomie betreffs der Planeten auf einen wesentlich höheren Stand bringen als es jetzt noch der Fall ist. Voraussichtlich würden sich für die Theorie der Planeten ganz neue Ausblicke ergeben, wenn ein umfangreiches Material sehr genauer Beobachtungen für die Untersuchungen auf dem Gebiete der Himmelsmechanik zur Disposition stände. Behufs Erlangung eines solchen Materials müfste aber vor allem ein internationales Zusammenwirken gesichert werden. Eine Reihe über die Erde zerstreuter Observatorien müfste teilnehmen und nach einem gemeinsamen Arbeitsplane vorgehen. Für die Viktoria-Vermessungen hatten drei Kontinente ihre Kräfte vereinigt: 22 Durchgangsinstrumente und 5 Heliometer sind zur Ausführung gebraucht worden. Für die Schaffung

einee neuen Zweiges der Astronomie, speziell zur Verwirklichung der Gillechen Idee, würde eine noch weit vollständigere und verzweigtere Organieation nötig sein.

Wenn ee sich hei den Planetenheobachtungen fernerhin nur darum handeln würde, etatt der bisherigen Methode der Meridianbeobachtungen die heliometrische Verfolgung der Planeten einzuführen, so würde die Sache bei einer gemeinschaftlichen Anstrengung der geeigneten Sternwarten vielleicht hewältigt werden können. Die höohete Genauigkeit iet zur endgültigen Bestimmung der Fundamentalkonetanten, wie der Sonnenparallaxe und der Mondgleichung, noch nicht nötig; es müseen nur die relativen Örter der Sterne von einem zum andern und vom Planeten zu den Sternen sehr genau bekannt eein, und diee würde man durch die jetzigen Heliometer erreichen. Für die Untersuchungen der Himmelsmechanik, also haupteächlich der Bewegung der grofeen Planeten, wäre ee freilich erwünscht, fehlerfreie abeolute Poeitionen der Planeten durch Verbindung mit Fundamentalsternen herzustellen. Die Ermittelung der absoluten Poeitionen der Fundamentalsterne knüpft eich aber bekanntlich an gleichzeitige Beohachtungen der Sonne vor und nach dem Frübjahrs- und Herbstäquinoctium, indem eich aus den beobachteten Reotascensionsunterschieden der Sterne und der Sonne die absoluten Rectascensionen der Sterne ableiten laesen. Auf die Eliminierung der syetematischen Fehler hei den Sonnenheobachtungen wäre demnach das gröfste Gewicht zu legen. Desgleichen würde die Ermittelung der Deklinationen der Fundamentaleterne mit höcheter Präzision vorzunehmen, also auch die seit einigen Jahren konetatierte Erscheinung der kleinen Veränderung der geographischen Breiten der Sternwarten zu beachten und in Rechnung zu bringen sein. Endlich iet die Ermittelung aller periodiech auftretenden Fehler in den beobachteten Rectascensions- und Deklinatione - Bestimmungen wichtig, um eichere fundamentale Sternörter ableiten zu können. Gegenwärtig iet die Gröfse des eystematiechen Fehlers bei einigen Fundamentaleternen eine drittel Bogeneekunde; wir können aber hoffen, den Fehler bis auf ein Zehntel der Sekunde herabzumindern. Die heliometrischen Messungen eolcher Fundamentalsterne gegen gegebene Planeten laseen bei öfterer Wiederholung der Meesungen ebenfalls nooh die Zehnteleekunde verbürgen, eo dafe in der That die Herstellbarkeit absoluter Poeitionen der Planeten zum Zweck der Untersuchung ihrer Bewegung nicht ohne Aussicht und echliefelichen Erfolg iet. Für Uranus, Neptun, sowie die kleinen Planeten und die Jupitersatelliten wäre die Anwendung photographiecher Verfolgung am Platze, während bei Mare, Jupiter

und Saturn den direkten Messungen mittelst des Heliometers der Vorzug zu geben ist; wie bei Merkur und Venus vorzugehen ist, müfste erst erprobt werden. Gill hofft, dafs die vorbereitenden Studien und die Erwägungen der wichtigsten Vorfragen für die Durchführung seines Vorschlages schon 1896 durch einen aus Astronomen aller Nationen sich zusammensetzenden Kongrefs in Angriff genommen werden.

Voltas Hageltheorie. Von den vielen Ansichten, in denen man über die Natur des Hagels Aufklärung suchte, hat keine Anker fassen können. Wie die Theorieen, welche die Bildung des Gewitters erklären, einander heftig widerstreiten, so thun es auch diejenigen, die man über seinen Trabanten, den Hagel, aufgestellt hat, den man ohne die gewaltigen Entladungen der Elektrizität nicht beobachtet. Und aus dem Gewirr der Hypothesen steigt wieder die längst beiseite gelegte erste Theorie empor, welche Alessandro Volta zum Schöpfer hat. Marangoni[1]) hat es neuerdings versucht, dieselbe mit den Fortschritten der Physik und den abgeänderten Ansichten über die Thatsachen der Meteorologie in Einklang zu bringen. Jede Hageltheorie wird vorzüglich drei Eigentümlichkeiten des Phänomens Rechnung tragen müssen. Erstens wird sie die Ursache der Kälte anzugeben haben, welche so grofse Eiskugeln in der Luft entstehen läfst. Zweitens wird der Zusammenhang mit den elektrischen Entladungen klar zu stellen sein. Endlich wird man die merkwürdige Struktur der grofsen Hagelkörner zu erklären und die Ursache ihres langen Schwebens aufzusuchen haben.

Jeder, der die Versuche zur Herstellung grofser Kälte mit einiger Aufmerksamkeit verfolgt hat, wird für die Erklärung des Hagels einmal die Verdunstung und andererseits die Volumvermehrung der Gase heranziehen. Wie stark die erste Wirkung ist, das erhellt aus folgenden Zahlen: Um 1 kg Wasser von 0° in Dampf zu verwandeln, bedarf man einer Wärmemenge, welche zur Erhitzung von 6 kg Wasser auf 100° reichlich genügend wäre. Dieselbe Wärmemenge wäre auch erforderlich, um etwa $7\frac{1}{2}$ kg Eis von 0° zum Schmelzen zu bringen; also wird sich umgekehrt eine ebenso grofse Wassermasse von 0° zu Eis verwandeln, wenn man ihr diese Wärmemenge entzieht, und das läfst sich durch Verdunstung eines einzigen Kilogramms Wasser

[1]) Atti d. R. Ac. d. Lincei, 1893 ser. 5, vol. 2, p. 346; vergl. Nat. Rdsch. 1894 Nr. 11.

von 0° erreichen. Die zur Bildung von 1 kg Eis erforderliche Erkaltung läfst sich aber auch durch Ausdehnung von Luft hervorbringen. So genügt die Zunahme von 32½ cbm Luft um ein Zehntel, also um 3¼ cbm, um diese Kälte zu erzeugen. Beide Ursachon werden wahrscheinlich ineinander eingreifen müssen; eine allein wird zu schwach sein, um Hagel zu bilden. Denn dieser entsteht in verhältnismäfsig niedrigen Schichten der Atmosphäre, in denen die Temperatur während der wärmeren Tagesstunden des Sommers, die der Hagelbildung günstig sind, nicht unter 15° C. betragen kann. Die kleinen Wasserkugeln, welche die Wolken bilden, sind mit ihrer ganzen recht grofsen Oberfläche den Sonnenstrahlen ausgesetzt; diese werden also die Verdunstung in der warmen Luft zu einer recht regen machen, und es können sich wohl manche von den Wasserkügelchen bis zur Erstarrung abkühlen. Es liegt auf der Hand, dafs hiergegen eingewendet werden kann, dafs ja dann die Herstellung von Eis in der Sonnenwärme des Sommers leichter gelingen müsse, als im winterlichen Schatten. Es wird in der That die Ausdehnung der Luft hinzugezogen werden müssen. Sie ist es, die bei der Hellschen Kältemaschine, die Volta vorschwebte, im Hochsommer die Eisbildung ermöglicht, durch sie gelingt es heute, mit der Carréschen Maschine eine beliebige Eismenge in kurzer Zeit herzustellen. Es mufs also die Luftverdünnung, welche erforderlich ist, erklärt werden. Man kann sich dabei auf den Zerstäubungsapparat stützen. Bei diesem wird die Ausdehnung einer Luftmasse durch den Wind herbeigeführt, den man über sie hinwegstreichen läfst. Heftiger Wind ist es aber auch, der die Hagelwetter stets begleitet, die starke Verdunstung beschleunigt und damit die gewaltige Temperaturerniedrigung, welche die Hagelbildung voraussetzt, herbeiführen kann.

Wenn wir uns zweitens nach dem Zusammenhang mit den elektrischen Entladungen umblicken, so wird es sich wesentlich darum handeln, festzustellen, ob der Hagel die Ursache oder die Wirkung derselben sei, oder ob sie beide eine dritte Erscheinung zur gemeinsamen Ursache haben. Da diejenige des Hagels vorstehend gegeben wurde, so sind die elektrischen Erscheinungen als die Folge des Hagels und seiner Ursachen, der Verdunstung und des Windes, anzusehen. Verdunstung und Eisbildung sind freilich an sich noch keine Elektrizitäts-Erreger, wohl aber ist die Reibung von Eisteilchen gegen wasserhaltige Luft in der Schicht, deren Temperatur 0° ist, von Luvini und Sohncke zum Ausgangspunkte einer Gewittertheorie gemacht worden. Der heftige Wind, welcher die Hagelwolke treibt, kann ihr eine

Geschwindigkeit von 13 bis 156 km in der Stunde erteilen. Dieser Wind mufs nun die einzelnen Teile der Hagelwolke auseinanderreifsen oder dieselbe zu einer langen Zunge ausziehen. Besonders an den Rändern der Wolke werden verschiedene Geschwindigkeiten herrschen, und die der Theorie günstige Reibung von Wasserteilchen gegen die Eisnadeln und kleinen Schneeflocken wird in diesen positive, in jenen negative Elektrizität hervorrufen. Der Vorgang kann durch gegenseitige Influenz der Teilchen beschleunigt, und die Elektrizitätsmengen können dadurch gewaltig vermehrt werden. Sind aufsen die negativen Eisnadeln im Überschufs, so sind innen die positiven Wasserkügelchen anzutreffen. Die Trennung kann nicht lange anhalten, denn die Anziehung beider entgegengesetzt geladenen Schichten wird die Eisnadeln und Schneesternchen in das feuchte Innere der Wolke führen. Ist somit für die elektrischen Vorgänge der Grund gefunden, so folgt nun auch leicht die Erklärung des eigentümlichen Aufbaus der Hagelkörner.

Die kalten Schneeflocken müssen nämlich die Wassertropfen, denen sie sich nahen, zum Gefrieren bringen und sich mit einer glatten Eiskruste bedecken. Wirklich besitzt jedes Hagelkorn unter der durchsichtigen Eisschicht einen weifsen, graupligen Kern. Inzwischen hat sich über der ersten Wolke eine zweite gebildet, welche sich aus kondensierten Dampfteilchen zusammensetzt, die der Verdunstung der untern Wolkenschicht entstammen. Die obere mufs durch Influenz die der untern entgegengesetzte Elektrizität besitzen. Die Hagelkörnchen werden, wenn sie in der einen Schicht sich mit der dieser zukommenden Elektrizität geladen haben, wieder abgestofsen und von der anderen angezogen Dort wird aus denselben Ursachen ihre durchsichtige Hülle eine neue Schicht erhalten, und durch Hin- und Herpendeln zwischen den beiden Wolkenschichten kann sehr wohl das Hagelkorn lange — nach Volta stundenlang — in der Schwebe bleiben, zu einer erstaunlichen Gröfse anwachsen und dabei jene eigentümliche Struktur annehmen, die sich aus einem schneeigen Kern und vielen Schichten wasserhellen Eises zusammensetzt.

Somit hätte Marangoni die wesentlichen Eigenschaften des Hagels aus der Voltaschen Theorie erklärt. Der den meisten Einwänden ausgesetzte Teil seiner Erklärung ist — nach Ansicht des Referenten — der zweite. Luvinis und Sohnckes Theorie, welche auf der Reibung von Eis und wasserhaltiger Luft beruht, hat nicht die genügende Anerkennung in Fachkreisen gefunden, um zu Grunde gelegt werden zu können, und besonders hat Fr. Exner stichhaltige Ein-

wände dagegen vorgebracht. Nach unserer Ansicht wäre die Zerstäubung des Wassers durch den Wind im Zusammenhang mit der Eisbildung genügend, um die elektrische Differenz zu erklären. Die Verspritzung von Wasser ist nach Lenard und Elster und Geitel[1]) eine reichlich fliefsende Elektrizitätsquelle; das Zusammenprallen von Eis- und Wasserteilchen kann die Zerstäubung begünstigen, wie es selbst Elektrizität erzeugt, und die elektrische Influenz wird die erzeugten Elektrizitätsmengen ins Unmefsbare zu steigern im stande sein. So hebt sich — glauben wir — durch Hinzunahme der Zerstäubung die Schwierigkeit, welche es sonst macht, die Elektrizitätserregung bei der Entstehung des Hagels zu erklären. Sm.

Der Encke'sche Komet, der im Anfang des nächsten Jahres wiederum in die Sonnennähe gelangt, ist am 31. Oktober von Professor Wolf in Heidelberg photographisch, direkt auf der Nizzaer Sternwarte, und unabhängig davon am 1. November von Cerulli in Teramo als ein äufserst lichtschwacher Nebel aufgefunden worden. Der Komet, welcher langsam heller wird, ist zwar niemals ein besonders auffälliges Objekt gewesen, hat aber gleichwohl eine besondere Berühmtheit erlangt. Im Jahre 1786 zuerst gesehen, später 1795 und 1805 wieder aufgefunden, ist er nur unvollständig beobachtet worden, so dafs über seine Bahnbewegung manche Zweifel bestehen blieben. Erst 1818, wo ihn Pous in Marseille unabhängig auffand, gelang die Fesstellung der Identität mit dem Kometen von 1805 und der Nachweis eines erstaunlich schnellen Umlaufs um die Sonne in der Zeit von $3^{1}/_{3}$ Jahren. Die gründlichen Untersuchungen und Rechnungen Enckes führten auf die Vermuthung der Existenz eines widerstehenden Mittels im Weltenraume, das auf die Bewegung hemmend wirkt und dadurch eine Verkürzung der Periode bedingt. In der That ist aber diese Verkürzung nicht regelmäfsig erfolgt und während zweier beobachteten Umläufe überhaupt nicht nachweisbar gewesen, sodafs die Enckesche Hypothese nicht besonders fest begründet erscheint. Auch aus der Bewegung anderer Kometen mit kurzer Umlaufszeit hat sich eine Bestätigung derselben kaum erbringen lassen. G. W.

[1]) H. u. E. Bd. V, S. 392 ff.

Bibliographisches

John Tyndall: Die Wärme betrachtet als eine Art der Bewegung. Autorisierte deutsche Ausgabe, bearbeitet von Anna v. Helmholtz und Clara Wiedemann nach der achten Auflage des Originals. Vierte vermehrte Auflage. Braunschweig, Friedrich Vieweg und Sohn, 1894. Preis 12 M.

Kurz nach dem Tode des berühmten Autors erscheint die neue Auflage des vorliegenden Werkes. Wenn es nötig wäre, dasselbe durch die üblichen Anpreisungen zu empfehlen, so würde der Hinweis darauf genügen, daſs dieses Werk in England in nicht weniger als 15 000 Exemplaren verbreitet ist — eine Auflage, welche kaum je von einem wissenschaftlichen Buche erreicht wurde. Woher kommt die Bedeutung des Buches? Sie hängt einmal mit dem interessanten Stoff, dann mit der Eigenart seines Verfassers zusammen, und schlieſslich mit der Art und Weise des Bodens, aus dem es herausgewachsen ist, — nämlich jener populär-wissenschaftlichen Thätigkeit, welche bedeutende Gelehrte in England zu entwickeln in den Stand gesetzt wurden.

Unter den vielen interessanten Entdeckungen des neunzehnten Jahrhunderts steht sowohl in theoretischem Interesse als in praktischer Wichtigkeit die mechanische Theorie der Wärme an erster Stelle. Robert Mayer, Hermann Helmholtz und W. P. Joule sind etwa gleichzeitig und von einander unabhängig zur Entdeckung der Wahrheit gelangt, daſs Wärme eine Art der Bewegung sei, eine unsichtbare freilich, die aber nach ganz bestimmten Zahlenverhältnissen in sichtbare Bewegung verwandelt werden kann, während aus dieser in demselben Verhältnis Wärme erzeugt werden kann. Diese Lehre, die in der Physik und in der Technik geradezu revolutionär wirkte, war ganz neu, als Tyndall 1845 Studien halber nach Deutschland kam. Während er in dem Laboratorium von Gustav Magnus seine ungewöhnliche Geschicklichkeit zu praktischen Arbeiten dokumentierte, übersetzte er in der ihm verbleibenden Zeit Helmholtz' Arbeit über die Erhaltung der Kraft und Clausius' theoretische Werke ins Englische. Hier erkannte er auch, ohne den Wert der experimentellen Untersuchungen seines Landsmannes Joule zu unterschätzen, wie ungemein klar und vielseitig das Licht war, das durch Robert Mayers Arbeiten auf das bisher noch unbekannte Feld der mechanischen Wärmetheorie geworfen wurde. Er ist es gewesen, der dem genialen Heilbronner Arzte, als man seine kaum bekannten Leistungen zu würdigen anfing, insbesondere gegenüber den unberechtigten partikularistischen Ansichten der Engländer, durch volle und gerechte Anerkennung den Weltruhm sicherte. Er hat auch die Bedeutung der Abhandlung Sadi Carnots über die bewegende Kraft des Feuers, welche 1824 erschienen, aber wohl bald vergessen war, ins gehörige Licht gebracht. Als Anhang enthält die vorliegende Auflage des Werkes ausführliche Mitteilungen über den Gedankengang, welchen Mayer bei seinen Arbeiten

einschlug; dieser wird in Vergleich gebracht mit den wenig später erschienenen Abhandlungen Lord Kelvins, und es wird gezeigt, wie beide Denker ihre Ideen in dieselbe Richtung zu führen wufsten.

Um von dem, was Tyndall damals in Deutschland aufnahm, nur eines noch anzuführen — so ist die Erklärung der Geisererscheinungen wohl auf eine persönliche Mitteilung Bunsens zurückzuführen, zu dessen Füfsen sitzend Tyndall 1848 in Marburg sie gehört haben dürfte. Es ist ein Beweis der Pietät gegen seinen Lehrer, dafs er auch in der neuesten Auflage dieser Erklärung nichts genommen und nichts hinzugefügt hatte, obgleich man dieselbe in Fachkreisen — so geistreich und instruktiv sie ist — als erweiterungsbedürftig ansieht.

Die Behandlung des Stoffes durch Tyndall ist es, welche das Buch zu einem klassischen macht. Dasselbe giebt uns so recht ein Bild von der Hauptrichtung des Geistes seines Verfassers. Worin lag doch seine Bedeutung? Waren es die grofsen wissenschaftlichen Entdeckungen, die er in seinem Laboratorium machte und in gelehrten Zeitschriften veröffentlichte? „Das Feld,[1]) welches er mit unvergleichlichem Geschick und Erfolg bebaute, ist die Popularisierung der physikalischen Wissenschaft. Hierin sind überhaupt die Engländer allen andern Völkern weit voraus, insbesondere den Deutschen. Und zwar nicht nur in Bezug auf die den Laien am wenigsten leicht zugängliche Physik, sondern in der Art, wie sie es verstehen, die Errungenschaften aller strengen Wissenschaften vor das grofse Publikum zu bringen, ihm dieselben verständlich und nutzbar zu machen.[2]) Die Engländer haben einen Davy, Faraday, Darwin aufzuweisen, welche es nicht verschmähten, die Wahrheit der Wissenschaft der Allgemeinheit vorzutragen, und es meisterhaft verstanden, das Interesse weiter Kreise für den wissenschaftlichen Fortschritt zu wecken und rege zu halten. Tyndall besafs diese Fähigkeit in bedeutendem Mafse, und er bethätigte sie auf einem so weiten Wissensgebiete, wie es vor ihm noch nicht versucht worden war. Die Vorträge Tyndalls umfassen fast das gesamte Gebiet der physikalischen Wissenschaft; er behandelte in cyklischen populären Vorlesungen die Lehre vom Licht, vom Schall, von der Wärme u. s. w. und lieferte durch Herausgabe dieser glänzenden Monographieen ein gemeinfafsliches Werk über die Physik, im hohen Grade anziehend und belehrend, zugleich unterhaltend und doch niemals trivial". Das Buch ist aus Vorlesungen hervorgegangen, die der Verfasser als Lehrer der Physik an der Royal Institution of Great Britain und an der School of Mines,

[1]) I. W. Brühl, Nekrolog auf Tyndall und Hertz in „Die Notion" XI 15 S. 227, zitiert von Häberlin in Acta Leop. Heft XXX Juli 1894. S. 118.

[2]) Es sei uns bei Gelegenheit unserer Besprechung eine kurze Bemerkung gestattet in Bezug auf die weiter gehende populäre Thätigkeit englischer Gelehrter. Wiewohl wir die besondere Fähigkeit einzelner, wie gerade John Tyndalls, gern zugeben, möchten wir meinen, dafs die Neigung zum Popularisieren wissenschaftlicher Forschungen in England nicht in der freieren Jugenderziehung, noch in psychischen Eigentümlichkeiten des englischen Volkes zu suchen ist, (wie Brühl a. a. O. vermutet) sondern einfach in dem Entgegenkommen, welches dergleichen Bestrebungen in England stets bei Privaten und bei den Behörden gefunden haben. Nirgends stehen — wie wir bereits andeuteten — so bedeutende Mittel für populär-wissenschaftliche Vorträge zu Gebote als dort. Es ist natürlich, dafs mit der fortschreitenden Kunst des Popularisierens auch das Interesse an wissenschaftlichen Dingen in immer weitere Kreise dringt. So kommen in Manchester Hunderte von Arbeitern zusammen, um in einem besonders bestimmten Auditorium physikalischen Vorträgen zu lauschen. Hier in Deutschland ist von alledem erst ein Anfang zu verspüren. Die Gesellschaft Urania hat recht viel gethan, um das Interesse für wissenschaftliche Dinge zu wecken und wach zu erhalten. Aber viel segensreicher könnten die Wirkungen sein, wenn diesem Institut und ähnlichen für die Erfüllung ihrer idealen Zwecke jene in England so reichlich fliefsenden Quellen aus den Mitteln von Privatleuten oder der Behörden sich öffneten.

seit seiner Rückkehr nach England 1853 zu halten pflegte. 1863 erschien es zum ersten Male. Was wir daran bewundern, ist einmal die genaue logische Gliederung des Stoffes im ganzen und im einzelnen, der Gang der Darstellung, der dem Leser nie mehr als einen Schritt zumutet und ihm das Verständnis der oft schwierigen Materie durch passend gewählte Bilder erleichtert. Es ist ferner jener herrliche Schwung des Stils, der ein poetischer genannt zu werden verdient — und dafs der Verfasser ein Poet war, defs sind von ihm hinterlassene Gedichte Zeugen. Es ist schliefslich jene geschickte Auswahl der für den Aufbau des Gedankengebäudes gleichsam als Mörtel dienenden Experimente. Er selber hat einmal den jedem Lehrer geläufigen Grundsatz ausgesprochen, dafs diese Versuche möglichst einfach sein und mit einfachen Hilfsmitteln ausgeführt sein müssen, um besonders instruktiv zu wirken. Diesem Grundsatz ist er freilich nicht ganz treu geblieben. Durchsichtig bleiben aber alle Versuche, wenn auch der dabei in Anwendung kommende Apparat manchmal recht verwickelt ist und mit geringen Mitteln nicht hergestellt werden kann. Hier haben ihn offenbar der Reichtum der ihm zur Verfügung stehenden Mittel und seine phänomenale Geschicklichkeit manchmal verleitet, verwickelte Versuche zu machen, welche die Forderung der möglichsten Einfachheit nicht mehr erfüllen. Sm.

Dr. J. G. Galle: Verzeichnifs der Elemente der bisher beobachteten Cometenbahnen nebst Anmerkungen und Literaturnachweisen. Neu bearbeitet, ergänzt und fortgesetzt bis zum Jahre 1894. XX und 316 S. gr. 8°. — Leipzig 1894, Verlag von Wilhelm Engelmann. Preis 12 Mark.

Das vorliegende Werk ist die wertvolle Fortsetzung einer in dem klassischen Werke „Olbers Methode zur Berechnung der Kometenbahnen" bereits früher wiederholt gegebenen und schliefslich bis zum Jahre 1863 durchgeführten Zusammenstellung aller berechneten Kometenbahnen von demselben Verfasser, der bekanntlich 1846 nach den Rechnungen Leverriers den Planeten Neptun auffand. Diese Fortsetzung war längst notwendig geworden, und ihr Fehlen wurde allgemein als ein bedauerlicher Mangel empfunden, dem nunmehr in einer Vollständigkeit abgeholfen ist, welche allgemeine Anerkennung finden wird. Auf einem Raum von ca. 150 Seiten sind die Bahnelemente von 411 Kometen, darunter auch von den mehrfachen Erscheinungen einiger periodischen Kometen, zusammengestellt; daneben finden sich die Quellen zitiert, aus denen die einzelnen Rechnungsergebnisse geschöpft wurden. Es sei dazu noch bemerkt, dafs die sämtlichen für einen bestimmten Kometen vorliegenden Bahnberechnungen — nur die allerersten Annäherungen ausgenommen — in der Regel so angeordnet sind, dafs diejenigen an letzter Stelle aufgeführt werden, denen die gröfste Genauigkeit zuzusprechen ist. Die zweite Hälfte des kompendiösen Werkes nehmen die schätzenswerten Litteraturnachweise ein, in denen aufser den erforderlichen Angaben über die Entdeckungsgeschichte jedes Kometen die nötigen Auseinandersetzungen, selbstredend in gedrängter Kürze, über den Umfang und den Genauigkeitswert der Bahnrechnungen enthalten sind. G. W.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Erdmagnetismus und Luftelektrizität.

Von P. J. Müller, Gymnasiallehrer in Dresden.

In den letzten Jahrzehnten hat sich durch Detailforschungen auf engbegrenzten Gebieten ein riesiges Beobachtungsmaterial angesammelt, so gewaltig, dafs es kaum noch möglich ist, es zu überblicken und dabei grofse allgemeine Gesichtspunkte im Auge zu behalten, die geeignet sind, in das Chaos sich nicht selten widersprechender Experimente und Hypothesen einige Ordnung zu bringen. Dies ist namentlich auch auf dem Gebiete der Physik der Fall, wo man neuerdings bestrebt ist, alle Erscheinungen als Wirkung ein und derselben Kraft zu erfassen, die durch die verschiedenartige Beschaffenheit des Stoffes, den sie bewegt und durchdringt, modifiziert wird. Bei den diesbezüglichen Untersuchungen ist man schliefslich zur Annahme eines Lichtäthers gelangt, der, in geradlinig fortschreitender Bewegung begriffen, nicht nur nach allen Seiten von den unbekannten Ufern des Weltalls her einen Druck äufsert, den wir Schwerkraft nennen, sondern auch Bewegungszustände im Stoff erzeugt, die sich unseren Sinnen als Wärme, Elektrizität und Magnetismus bemerkbar machen. Die Verschiedenheit solcher Zustände kann nur eine Folge der Verschiedenartigkeit des Stoffes selbst sein, dessen Eigenschaften nicht lediglich Funktionen der Atomgewichte, sondern auch der eigentümlichen Lagerung der Atome zu Molekülen und dieser zu Molekulargruppen sind. Damit ist aber das eigentliche Wesen des Magnetismus und der Elektrizität noch keineswegs erklärt.

Von der magnetischen Kraft weifs man bis jetzt nur soviel, dafs sie rechtwinklig zum elektrischen Strome wirkt, in denselben sich umwandeln kann und ihn aus seiner ursprünglichen Richtung abzulenken vermag. Die Energie des Magnetismus oder besser gesagt seiner Schwingungen ist gleichwohl nicht grofs genug, um die Atome

chemischer Verbiudungen auseinanderzureifsen, was der so nah verwandte elektrische Strom mit Leichtigkeit zu stande bringt, ja selbst die Wärme und Lichtstrahlen zu thun vermögen, und obwohl die magnetischen Schwingungen, wenn sie irgendwie gehemmt werden, Wärme erzeugen, so ist doch bei ihnen ein thermischer Ursprung, wie wir ihn den durchaus elektrischen Erdströmen zum Teil vindizieren müssen, gänzlich ausgeschlossen. Ferner gieht es keinen einzigen magnetischen Leiter, und endlich scheint der magnetische Strom sich nur in einer geschlossenen Kurve zu bewegen und in einer mehr oberflächlichen Rotation der Massenteilchen einiger weniger Körper zu bestehen, unter denen das Eisen mit seinen Verbindungen fast ausschliefslich in Betracht kommt.

Unter diesen Verhindungen kommt namentlich einer, dem Magneteisen, die Eigenschaft eines bleibenden polaren Magnetismus zu, der sich in Anziehung und Ahstofsung äufsert.

Das Magneteisen, das in fast allen kristallinischen Gesteinen, selbst im Marmor, sich findet, ja hei Gellivare im nördlichen Schweden zwei mächtige 280 m und 500 m hohe Berge bildet, vermag, ohne das geringste an seiner Kraft zu verlieren, auch dem Stahl die Eigenschaft des polaren Magnetismus zu erteilen, so dafs eine Stahlnadel, wenn man sie wiederholt mit einem Stück Magneteisen hestreicht, dadurch die Fähigkeit erhält, sich mit der einen Spitze nach N und mit der anderen nach S zu richten. Da nun eiserne Werkzeuge, mit denen oft in der Nordsüd-Richtung gearbeitet wird, ebenso senkrechte eiserne Säulen, zumal wenn sie längere Zeit Erschütterungen ausgesetzt sind, lediglich unter dem Einflufs der Erde gleichfalls magnetisch werden, so mufs der Magnetismus eine der Erde innewohnende, stetig wirkende Kraft sein.

Anfangs glaubte man, eine Magnetnadel richte sich ganz genau nach N. Dieser Irrtum entstand im 13. und 14. Jahrhundert und erklärt sich daraus, dafs sie damals im südlichen Europa, wo der Kompafs zuerst verwendet wurde, sich nur ganz wenig vom geographischen Meridian entfernte, also die Deklination fast unmerklich war. Die Deklination und ihre Verschiedenheit je nach der Lage des Bestimmungsortes wurde zuerst von Christoph Columhus erkannt. Als derselbe auf seiner ersten Entdeckungsreise 200 Seemeilen von Ferro am 13. Septemher 1492 hei Sonnenuntergang eine astronomische Beobachtung machte, fand er zu seinem Erstaunen, dafs das Nordende der Magnetnadel etwa $2^1/_2{}^0$ nach W abwich. Columbus glauhte, es sei die Anziehung eines Punktes am Himmel, der die

Nadel richte. Der Engländer Norman verlegte zuerst den anziehenden Punkt in die Erde. Man meinte nunmehr, am Nordpol gebe es ganze Magnetberge, welche Schiffe, die in ihre unheimliche Nähe gerieten, mit unwiderstehlicher Gewalt anzögen und festhielten. Solche Berge waren lange Zeit Schreckgespenster der abergläubischen Seefahrer. Wenn sie nun auch, wie bei Gellivare, vorhanden sind, so ist doch ihre magnetische Wirkung eine unvermutet geringe, und dies ist nicht zu verwundern. Erstlich scheinen die oberflächlichen Schichten des Magneteisens unter dem Einflusse von Luft und Wasser gänzlich wirkungslos zu werden, sodann können die inneren Schichten wegen kubischer Abnahme der magnetischen Kraft auch nur eine verhältnismäfsig geringe Wirkung ausüben. Nur die kolossalen magnetischen Massen einer meilendicken Erdkruste können sich einigermafsen bemerkbar machen.

So viel steht nun aber fest, dafs es auf unserer Erde zunächst zwei Punkte gröfster magnetischer Anziehung giebt, einen Nord- und einen Südpol, die keineswegs mit den geographischen Polen zusammenfallen. Die Magnetnadel zeigt daher auf beiden Hemisphären eine teils westliche, teils östliche Abweichung vom Meridian eines bestimmten Ortes. Alle Punkte gleicher Abweichung oder Deklination hat man durch Linien verbunden, Isogonen genannt. Obwohl diese im allgemeinen nach N und S gerichtet sind, so ist doch ihr Verlauf ein sehr unregelmäfsiger. Sie folgen nämlich nicht nur hier und da den Küsten, sondern auch den Verwerfungsspalten der Gebirge und z. B. in Japan den Stofslinien der Erdbeben; ja jeder Vulkan und jede Insel scheint für sie ein Störungsgebiet zu sein. Vergleicht man zudem Deklinationskarten aus den Jahren 1600, 1835 und 1860 mit einander, so lehrt die geringe Übereinstimmung sofort, wie grofsen Veränderungen die Deklination unterworfen ist.

Rings um die Erde zieht sich eine gleichfalls fortwährend schwankende Linie ohne Abweichung, welche die Erdoberfläche in zwei Hälften schneidet, in eine mit westlicher und eine mit östlicher Deklination. Im Laufe des Tages vibriert aber die Spitze der Magnetnadel auf beiden Halbkugeln hin und her. Ferner ist die Erde auch durch den magnetischen Äquator in zwei Hälften getrennt, wo die Bewegung der Magnetnadel abwechselnd entgegengesetzt ist, je nach der Stellung der Sonne nördlich oder südlich vom Äquator. So hat z. B. auf St. Helena die Nadel vom Mai bis August den charakteristischen Gang der nördlichen und vom November bis Februar den der südlichen Halbkugel. Eigentümlich ist eine eiförmige Region in

Ostasien, die sich von den Philippinen durch den Meeresteil östlich von Japan über die Kurilen bis zum Lena-Delta, hierauf südwärts nach dem Baikalsee und wieder zurück nach den Philippinen zieht, also den sibirischen Kältepol umgieht und auch das japanische Störungsgebiet der fossa magna einechliefst. Inmitten jenes Ovals, das im Jahre 1835 anscheinend eine weit geringere Ausdehnung hatte, trifft man eine westliche Deklination statt einer östlichen. Mithin giebt es aufser den täglichen und jährlichen Schwankungen der Magnetnadel auch noch säkulare. Dies beweist am besten Paris. Hier war 1580 die Abweichung östlich, 1668 stand die Nadel genau im Meridian, bis 1814 bewegte sie sich nach W, um sich dem Meridian dann wieder zu nähern, den sie in der Gegenwart noch nicht ganz erreicht hat. Auch die Nullisogone selbst, also die Linie ohne Abweichung, ist einer Verschiebung unterworfen. Nach Humboldt soll dieselbe 1716 durch Tobolsk gegangen sein; heute liegt dieselbe in der Nähe von Moskau; sie ist also in noch nicht 200 Jahren um 30° nach W gerückt. Sonderbarer Weise verlief aber in Nordamerika, dessen Ostküste bekanntlich in Senkung begriffen ist, in den Jahren 1700 und 1800 die Nullisogone annähernd in derselben Richtung wie heute. Aus einer von Schott 1875 veröffentlichten Übersicht der Veränderungen der Deklination in Nordamerika geht wenigstens das hervor, dafs in Boston, New-York und New-Orleans ein Wechsel zwischen östlicher und westlicher Deklination weder stattgefunden hat, noch stattfinden wird. Durch diese Beobachtungen mufs natürlich die Behauptung, dafs der magnetische Nordpol, der sich gegenwärtig auf Boothia felix befindet, in einer Periode von etwa 500 Jahren in der Richtung von W nach O den geographischen Pol umkreise, hinfällig werden.

Die Magnetnadel nimmt, sich selbst überlassen, noch eine andere Richtung an, nämlich nach abwärts; sie inkliniert. So betrug 1579 die Neigung für London 71° 50′. Unter 75° 22′ n. Br. fand sie Hudson, der Entdecker der nach ihm benannten Hudsonsbai, zu 89° 30′ und auf Boothia felix zeigte sie eine senkrechte Richtung, während sie bekanntlich am Äquator in der Horizontalebene schwebt.

Alle Orte gleicher Inklination hat man gleichfalls durch Linien verbunden, Isoklinen genannt, die in der ungefähren Richtung der Breitengrade um die Erde herumlaufen und zwar viel regelmäfsiger, als die Isogonen von N nach S es thun. Auf der östlichen Halbkugel liegt der magnetische Äquator durchaus nördlich vom Erdäquator und zwar bis zum 10° n. Br., auf der westlichen hingegen senkt er sich nach S unter den Gleicher hinab.

Auch die Inklination ist einer säkularen Änderung unterworfen. So findet für Paris seit 1671 eine fortdauernde Abnahme statt. In ganz Europa hebt sich überhaupt gegenwärtig das Nordende der Magnetnadel, während es auf St. Helena jährlich um 8′ sinkt.

Sogar eine tägliche Variation ist erwiesen. Sie ist auf der nördlichen Halbkugel von 8—10 Uhr morgens am gröfsten, von 6—10 Uhr abends am kleinsten. Ihr absolutes Maximum tritt ein, wenn die Erde der Sonne am nächsten steht, also während des Winters, ihr Minimum im Apbel; also zu Sommersanfang. Der Zusammenhang dieser Variation mit dem Stande der Sonne ist mithin ganz unzweifelhaft.

Das dritte Element des Erdmagnetismus ist die Intensität. Entfernt man nämlich eine Deklinations- oder Inklinationsnadel aus ihrer Gleichgewichtslage, so kehrt sie vermöge einer Reihe von Schwingungen dahin zurück. Läfst man nun die Nadel an verschiedenen Orten der Erde schwingen, so kann man aus der Zahl der Oscillationen, welche sie in 1ˢ macht, auf die Stärke und das Verhältnis der erdmagnetischen Kräfte an diesen Orten schliefsen. Die Kräfte verhalten sich nämlich wie die Quadrate der beobachteten Schwingungszahlen. Aus den Schwingungszahlen einer Deklinationsnadel läfst sich nun unter Berücksichtigung der örtlichen Inklination nach dem Gesetze des Parallelogramms der Kräfte die totale Intensität leicht berechnen; sie ist die Resultierende aus der Horizontal- und Vertikalintensität und läfst sich mit Hilfe einer von Töpler erfundenen magnetischen Wage auch direkt aufs genaueste bestimmen.

Die Verteilung der Intensität über die ganze Erde wird durch die Isodynamen zur Anschauung gebracht. Sie nimmt im allgemeinen vom Äquator nach den Polen zu, erreicht jedoch ihren höchsten Grad nicht an den magnetischen Polen, sondern auf der nördlichen Halbkugel finden sich zwei Punkte höchster magnetischer Kraft, der eine in Nordamerika, westlich der Hudsonsbai und ziemlich weit von dem nordwestlich der Melville-Insel gelegenen Kältepole entfernt, der andere in Sibirien, ziemlich mit dem dortigen Kältepole zusammenfallend. Die magnetische Kraft ist hier doppelt so grofs als am Äquator. Nahe dem magnetischen Südpol fand Kapitän Rofs eine dreimal so grofse Intensität, den höchsten bis jetzt beobachteten Wert. Hier lagen die Intensitätspole nahe bei einander. Wiederholt ist neuerdings die Vermutung ausgesprochen worden, dafs letztere uns die ehemalige Lage der Erdachse verraten. Ist dies richtig, so würde man daraus auf eine kreiselförmige Bewegung der Erdachse schliefsen müssen die zu wiederholten Malen und mit verschiedener Amplitude stattge-

funden hat, aber nicht kosmischen Ursachen, sondern Massenumlagerungen im Erdinnern zuzuschreiben ist.

Dagegen zieht sich um St. Helena in weiter Ausdehnung ein ovaler Raum, wo die Intensität weit hinter der jedes andern Erdenraums zurückbleibt. Im ganzen scheint die magnetische Kraft der südlichen Halbkugel, ihrer überwiegenden Wasserbedeckung entsprechend, erheblich gröfser als die der nördlichen zu sein, auch weniger Schwankungen zu zeigen.

Gleich anfangs wurde behauptet, dafs der Erdmagnetismus eine der Erde innewohnende, stetig wirkende Kraft sein müsse. Sie kann daher nicht durch thermoelektrische Ströme erklärt werden, die in der Hauptrichtung von Ost nach West unter dem Einflusse von Sonne und Mond die Erde umkreisen. Erstlich können thermoelektrische Ströme von irgend erheblicher Wirkung nur zwischen Metallen und zwischen deren Erzen entstehen und auch da blofs in dem Falle, dafs sie nicht durch isolierende Massen getrennt sind, als welche die kristallinischen Gesteine angesehen werden müssen.

Ferner würde mit Ausgleichung der Temperaturdifferenzen erwähnter Körper die elektrische Spannung verschwinden, eine konstante Kraftquelle, wie sie der Erdmagnetismus voraussetzt, daher nicht vorhanden sein. Wir hätten dann keinen Kompafs. Auch müfste die magnetische Achse alle Schwankungen der Erdachse mitmachen, also mit ihr zusammenfallen, was nicht der Fall ist. Nun hat man wohl einen Zusammenhang zwischen der Rotation der Sonne, ihrem Fleckenmaximum und -Minimum und den Variationen des Erdmagnetismus ermittelt; doch zwischen letzterem und der Rotationsperiode oder auch nur der 306-tägigen Schwankungsperiode der Erdachse, die zu einer Verschiebung der geographischen Breiten führt, fand sich bis jetzt nicht die geringste Beziehung. Vor allem aber besitzen die Erdströme, welche elektrischer Natur sind, gar nicht die Hauptrichtung von Ost nach West. In Deutschland war sie nach der Beobachtung in Wilhelmshaven SO—NW, und der Erdstrom wohl als Ursache der Schwankungen der Deklination und horizontalen Intensität, keineswegs aber als Erzeuger der magnetischen Kraft anzusehen. Für München fand Lamont als herrschende Richtung die Linie N—S. Auch stellte es sich hier heraus, dafs die Erdströme sehr viel mehr Wellen als der Erdmagnetismus und zum Teil nicht korrespondierende hatten. Man erinnere sich bei dieser Gelegenheit, dafs der polare Magnetismus nur an Fe, Ni, Co, Pt, also sehr schweren Metallen, auftritt, der elektrische Strom, wenn er ihre Moleküle richten soll, daher eine Ver-

langsamung seiner Wellen erleiden mufs, weil er dabei einen grofsen Widerstand zu überwinden hat. In Derby hatten 1847—1848 die Erdströme die Richtung von NO nach SW. Ihre Schwankungen besafsen eine tägliche Periode, gingen am Tage von S nach N des Nachts von N nach S. Die Hauptrichtung aber der Erdströme war für England NO—SW. Eine Umkehr in die entgegengesetzte Richtung ist übrigens schon häufig beobachtet worden. Für Frankreich hält Blavier NW—SO als Hauptrichtung der Erdströme fest, die — und das ist von grofser Wichtigkeit — den magnetischen Meridian nicht unter einem Winkel von 90°, sondern nur von 50° schneiden. Auch der rasche Intensitätswechsel der elektrischen Erdströme ist absolut nicht geeignet, eine stetig wirkende magnetische Kraft zu liefern. Besonders stark waren sie beispielsweise vom 28. August bis 4. September 1879 in Deutschland. Selbst durch Gegenschaltung von 100 galvanischen Elementen konnte der Erdstrom nicht kompensiert werden. In Amerika wurden sie in demselben Jahre zum Telegraphieren benutzt, und an einzelnen Orten war der Strom so stark, dafs die Rolle heifs wurde, und nicht nur Funken, sondern ganze Feuerströme aus den Drähten gezogen werden konnten.

Da der Erdmagnetismus durch die Erdströme wohl beeinflufst, aber nicht erzeugt wird, so müssen wir uns nach einer anderen Quelle desselben umsehen. Sagen wir es gerade heraus: er ist in der Hauptsache an das Eisen und seine Verbindungen gefesselt, die durch elektrische Ströme (auch wohl galvanische) erst magnetisch werden. Ist dies der Fall, so ergeben sich höchst interessante Beziehungen zwischen dem Erdmagnetismus und der Beschaffenheit des Erdinnern.

Weil alle Eisenverbindungen schon bei 557°, das Eisen selbst aber bei Weifsglut, also bei etwa 1000°, jede Spur von Magnetismus verlieren, derselbe jedoch offenbar an diese Stoffe gebunden ist und im wesentlichen nur an ihnen sich äufsern kann, so mufs die magnetische Kraft aus solchen Tiefen stammen, wo so hohe Temperaturen nicht herrschen. Da nun, wie Beobachtungen in Schächten, Tunneln und Bohrlöchern beweisen, die innere Erdwärme bei je 30—40 m Tiefe um 1° zunimmt, so kann 3, resp. 6 Meilen unter der Erdoberfläche weder eine Eisenverbindung, noch das metallische Eisen selbst magnetisch sein, da die hier herrschenden hohen Temperaturen den Magnetismus nicht mehr entstehen lassen. An diesem Resultate wird auch nicht viel geändert, wenn man entsprechend der Zunahme der thermischen Tiefenstufen die Temperatur von 557° erst in 4, die von 1000° erst

in 7 Meilen Tiefe sucht. Am besten werden wir uns die gesamte magnetische Kraft der Erde also in eine Kugelschale von 6 Meilen Dicke verteilt denken, die den konzentrischen Erdkern umgiebt.

Da nun nach Gaufs 8464 Trillionen einpfündige Magnetstäbe erforderlich sein würden, um die magnetische Gesamtwirkung der Erde im äufseren Raum zu ersetzen, oder bei gleichmäfsiger Verteilung durch das ganze Volum der Erde auf jedes Kubikmeter acht einpfündige Magnetstäbe kämen, so müfste 1 cbm der Kugelschale, die nur etwa $^1/_{46}$ des Erdballs ausmacht, eine magnetische Kraft besitzen, wie sie von 368 einpfündigen Magnetstäben geliefert wird. In der 3—4 Meilen dicken Oberflächenkruste ist das Eisen in der Hauptsache als Magnetit, Roteisenstein, Magnetkies, Spateisenstein und Schwefelkies vorhanden. Von diesen und noch vielen anderen Verbindungen besitzt der Magnetit die gröfste magnetische Kraft, die aber auch nur $^1/_3$ von der des Stahles ausmacht. Da zudem der Gesteinsmagnetismus eine mehr oberflächliche Erscheinung ist, so dürfte die Annahme, dafs bis zu 3 Meilen Tiefe im Kubikmeter durchschnittlich nur 16 Pfund magnetisch wirksames Eisen sich befinden, gerechtfertigt erscheinen. Dann aber müfsten von 4—6 Meilen Tiefe im Kubikmeter 352 Pfund metallisches Eisen vorhanden sein, legiert zumeist mit leichteren Metallen wie Si, Mg, Al, Ca. Wir hätten demnach eine 3—4 Meilen mächtige Silikatkruste und einen Metallkern zu unterscheiden, dessen oberste Schichten stark magnetisch sind. Nach allem würde die feste Erdkruste eine Mächtigkeit von etwa 6 Meilen besitzen. Dies stimmt annähernd mit einer ebenso einfachen wie eleganten Berechnung Osmond Fishers. Er geht dabei von dem Prinzip aus, dafs Flächen gleicher Dichte gleichen Druck erleiden, und gelangt zu einem Werte von 40 km. Wie es in gröfseren Tiefen aussieht, das geht uns hier nichts an. Ritter sucht durch Rechnung, die sich auf anerkannte Gesetze der mechanischen Wärmetheorie gründet, zu beweisen, dafs im Zentrum der Erde eine Temperatur herrscht, die etwa 7 mal so hoch als die der Sonnenatmosphäre ist, und diese ungeheure Temperatur zusammen mit einem gewaltigen Druck einen Zustand indifferenten Gleichgewichts der Stoffe erheischt, bei welchem die Körper nur noch gasförmig sein könnten.

Dies sei nun, wie es wolle; an dem Resultat, dafs eine 6 Meilen dicke Erdkruste der eigentliche Sitz des Erdmagnetismus ist, wird dadurch nicht das geringste geändert.

Denken wir uns jetzt den Fall, dafs an einzelnen Stellen des Erdinnern eine allmähliche oder plötzliche Abkühlung, etwa durch

eindringendes Wasser oder Spaltenbildung eintritt, so mufs sich jene offenbar durch eine Zunahme der magnetischen Intensität, ebenso eine durch vulkanische Ausbrüche, Erdbeben und chemische Prozesse veranlafste Temperaturerhöhung durch eine Abnahme der Intensität verraten; denn in ersterem Falle kommt zu den schon vorhandenen magnetischen Schichten eine neue hinzu; in letzterem Falle wird ein Teil des schon vorhandenen Magnetismus zerstört. Es sind dabei nur zwei Voraussetzungen zu machen: erstens, dafs der Eisengehalt der Erdrinde mit der Tiefe nicht gänzlich erlischt. Dies macht schon das hohe mittlere spezifische Gewicht der Erde im Betrage von 5,69 und der Umstand unwahrscheinlich, dafs die Laven um so eisenhaltiger sind, aus je gröfseren Tiefen sie stammen. Enthält nämlich der älteste Granit magmatischer Durchbrüche nur etwa 2,8 pCt. Eisen, so besitzt doch der Olivinbasalt der noch jetzt thätigen Vulkane, deren Eruptionsherd in weit gröfserer Tiefe liegt, 13,9 pCt., so dafs, wenn man eine im wesentlichen gleichmäfsige Zunahme des Eisengehalts nach dem Erdinnern zu annimmt, in etwa 5 Meilen Tiefe die Bildungsstätte dieses Basalts zu suchen sein würde. Die andere Annahme ist, dafs das Eisen und seine Verbindungen wirklich die Träger des Erdmagnetismus sind.

Für das Eisen bedarf es keines weiteren Beweises; nur bezüglich seiner Verbindungen werden noch Zweifel laut. Namentlich meint man, der Gesteinsmagnetismus sei eine ganz oberflächliche Erscheinung und könne nichts oder nur ganz wenig zur Genesis des Erdmagnetismus beitragen; doch diese Ansicht ist ungerechtfertigt.

So bilden z. B. alle Hauptmassen von eisenhaltigem Basalt in Grofsbritannien Zentren magnetischer Anziehung, z. B. auf der Insel Mull, namentlich auch die Basalte der Kohlenreviere Englands, so in Antrim, Mid-Wales, Shropshire. Ja, überall, wo sich magnetische Attraktion offenbart, darf auf die Gegenwart vulkanischer Gesteine mit hohem Eisengehalt geschlossen werden. Dafs an solchen Stellen auch eine ganz auffallende Zunahme der Schwerkraft, ein sogenannter Schwereexzefs beobachtet wird, ist leicht begreiflich. Dies ist z. B. in Venetien und Ligurien der Fall, sowie auf einer 25 km langen Linie zwischen Charkow und Kursk. Hier beobachtete General Tillo 1889 auch gewaltige magnetische Störungen. Ferner ist das ganze Gebiet der Ostsee gestört. Namentlich sind aber in der Umgebung der grofsen Eisenlager von Dannamora in Schweden die isodynamischen Kurven dicht gedrängt. Die ganze Störung hat hier einen Verlauf von WSW nach ONO, also in der Richtung des Eisenerzgürtels von

Wermland, Westmanuland, Upland und Dalekarlien. Vermittelst eines Magnetometers gelang es Prof. Thalen sogar, Eisenerzlager zu finden, ja ihre ungefähre Ausdehnung und Mächtigkeit zu schätzen. In der Union wurde übrigens das Magnetometer schon längst zu solchen Untersuchungen verwendet. Oskar Meyer in Breslau endlich stellte fest, dafs die Lage der magnetischen Achsen im Gestein mit der Richtung der Inklinationsnadel zusammenfällt. Die Oberfläche des Zobten hatte denselben Magnetismus, wie der geographische Nordpol der Erde, während die dazu gehörigen magnetischen Nordpole tief im Innern des Berges verborgen zu sein schienen. Das Gebiet des verstärkten Magnetismus fiel hier mit der Ausdehnung des Granits zusammen.

Lassen wir nun eine Beziehung zwischen dem Abkühlungsprozefs des eisenhaltigen Erdinnern und der magnetischen Intensität gelten, so erscheinen viele von mir erwähnte Thatsachen in einem helleren Lichte:

Der ungewöhnlich hohe Betrag des Magnetismus auf der südlichen Halbkugel würde dann verraten, dafs hier die Abkühlung des Erdinnern, begünstigt durch den gewaltigen Kühlapparat eines uralten Meeres, weiter fortgeschritten ist, als auf der nördlichen Erdhälfte. Dann dürfen wir uns freilich nicht wundern, dafs in den Ländern unserer Antipoden vulkanische Erscheinungen so selten sind, die antarktischen Meeresräume von Seebeben sehr wenig heimgesucht werden und das australische Festland ohne heifse Quellen ist.

Stellen auffallend geringer Intensität lassen andererseits dünne Partieen der Erdrinde vermuten, wo die unterirdischen, dämonischen Gewalten noch am ungehindertsten ihr Spiel treiben. Die Zunahme des Erdmagnetismus nach den Polen würde endlich besagen, dafs die Abkühlung unseres Planeten von da ausgegangen ist, wofür übrigens auch paläontologische und pflanzengeographische Thatsachen überzeugend sprechen. Es ist daher auch keineswegs unwahrscheinlich, dafs das arktische Nordamerika als Sitz des Intensitätspols der älteste Erdteil der nördlichen Halbkugel ist, was mit den neuesten Forschungen des Prof. Süfs vollständig übereinstimmt.

Von solchen Gesichtspunkten aus eröffnet sich der Wissenschaft eine grofsartige Perspektive. Sie versprechen uns die Lösung so manches geophysischen Rätsels. Wie das Mienenspiel beim Menschen innere seelische Vorgänge getreu wiederzuspiegeln vermag, so würden uns die heftigen Zuckungen der Magnetnadel Kunde bringen von Vorgängen, die sich tief im Erdinnern abspielen, wo unter dem Einflusse des schon vorhandenen dissociierten und durch den kolossalen Druck

der Weltmeere hineingeprefsten Wassers sich in der Silikatkruste wie auch im Metallkern chemische Prozesse der gigantischsten Art abspielen, die die Erde in ihren Grundfesten erzittern und erbeben machen. Hier haben wir die Werkstätte Vulkans zu suchen, wo Mineralien und Felsarten ohne Aufhören gebildet werden, so lange das Herdfeuer des Erdinnern noch nicht erloschen, und so lange der Druck der Ozeane grofs genug ist, um das Wasser bis zu jenen abyssischen Tiefen zu pressen.

Da aber weder das Eisen, noch seine Verbindungen an und für sich magnetisch sind, sondern ihre Moleküle erst durch die Elektrizität polar gerichtet werden müssen, so ist die Frage nach der Quelle der Elektrizität berechtigt. Ein nicht geringer Teil derselben wird sicher im Erdinnern selbst erzeugt, namentlich im Legierungskern; nicht so die Induktionsströme, die abwechselnd verstärkend und schwächend auf die magnetische Intensität einwirken und nur in den obersten Erdschichten beobachtet werden. Sie sind ohne eine Wechselwirkung zwischen Erdmagnetismus und Luftelektrizität undenkbar. Wie entsteht denn nun aber die Luftelektrizität?

Man hat gemeint, die beständige eruptive Thätigkeit der Sonne bedinge einen mittleren elektrischen Zustand derselben, der infolge der Rotation von Sonne und Erde sich in periodischen Schwankungen äufsere. Die grofsen plötzlichen Gasausbrüche auf der Sonne, die Protuberanzen, seien von einer mächtigen Elektrizitätsentwicklung begleitet, wie wir sie auch bei den Ausbrüchen des Ätna und Vesuv beobachten können, wo sie die Ursache heftiger Gewitter wird. Die Sonne strahle nur ihren Überschufs an Elektrizität in den Weltenraum aus, so dafs auch unsere Erde ihren bescheidenen Teil davon erhalte.

Allein die Elektrizität bedarf zu ihrer Fortpflanzung eines ponderablen Leiters. Dies ist aber der den Weltenraum erfüllende Äther, jenes ungeheure Medium, welches das ganze Weltall zusammenhält, entschieden nicht. Leitet man nämlich einen elektrischen Strom durch ein möglichst luftleer gemachtes elektrisches Ei, so wird das rote Licht des positiven Pols von der blauen Hülle des negativen durch einen vollkommen dunklen Zwischenraum getrennt. Es scheint, als ob die Elektrizität an der Glaswand hinliefe, weil sie der leere Innenraum nicht zu leiten vermag, oder besser gesagt, weil die Molekularströme in demselben eine elektrische Bewegung nicht mehr anzunehmen vermögen. Dieses bewiesen auch Experimente des Engländers Crookes. Bei einer Luftverdünnung bis zu $^1/_{2000}$ mm Quecksilber

ging der elektrische Funke nur schwer durch eine Glasröhre, bei noch gröfserer Verdünnung wurde das Vakuum nichtleitend, so dafs Lichterscheinungen nicht mehr auftraten.

Da nun schon in 30 Meilen Höhe die Luft 180000 mal dünner ist, als der Luftrest in der von Crookes evakuierten Glasröhre, so sind wir berechtigt, den Zwischenraum zwischen Sonne und Erde als absoluten Nichtleiter der Elektrizität zu betrachten, sofern wir dieselbe mit dem Lichtäther nicht ganz und gar identifizieren, sondern sie als einen Bewegungszustand der wägbaren Materie betrachten, was entschieden das Wahrscheinlichere ist.

Demnach mufs auch die Luftelektrizität eine ganz andere Bildungsstätte als etwa die Corona der Sonne oder die Sonnenatmosphäre haben. Dies wird schon dadurch bestätigt, dafs der Mond, auf dessen luft- und wasserleerer Oberfläche mit nur noch schwach aufflackernder Thätigkeit von einer namhaften Elektrizitätsentwicklung doch kaum die Rede sein kann, sogar einen weit stärkeren Einflufs auf die Magnetnadel ausübt, als die Sonne, deren elektrische Energie übrigens bei ihrer kolossalen Entfernung von der Erde, selbst wenn der Weltenraum die elektrischen Wellen sich fortbewegen und unseren Planeten erreichen liefse, 364 mal so stark sein müfste, als sie wirklich ist, um sogenannte irdische Magnetstürme zu erzeugen.

So mufs denn die irdische Atmosphäre selbst die Bildungsstätte der Luftelektrizität sein. Diese kann sich aber nur bei gewissen Druck-, Wärme- und Feuchtigkeitsverhältnissen entwickeln, die durch die Anziehung und den Wandel der Gestirne, vor allem aber durch die Strahlen des Sonnenlichtes veranlafst werden.

Ganz besonders wirksam bei der Entstehung der Elektrizität müssen wohl die ultravioletten, unserem Auge unsichtbaren Strahlen sein, Wellen des Äthers, deren Länge Maxwell zu $^1/_{400}$ Millionstel eines mm berechnete, und die die fabelhafte Geschwindigkeit von 300000 km in der Sekunde besitzen. Diese Lichtwellen höchster Geschwindigkeit und Kraft, welche die Atome chemischer Verbindungen auseinanderreifsen und die Bewegung der Moleküle zu richten vermögen, werden von verschiedenen Gegenden der Sonne in sehr ungleicher und auch in ein und derselben Region stark wechselnder Menge zur Erde entsendet. Zwischen 35° und 50° heliographischer Breite befindet sich überdies ein Gürtel der Sonnenflecken. Man weifs zwar noch nicht genau, ob man diese Flecken nur als Verdichtungswolke entstandener chemischer Verbindungen oder als Schlackeninseln anzusehen hat, die auf der weifsglühenden

Sonnenoberfläche schwimmen; allein so viel steht doch fest, dafs ihre Häufigkeit ein etwa 11-jähriges Maximum zeigt, welches nicht nur das Wetter, sondern auch die magnetischen Variationen auf unserer Erde sichtlich beeinflufst. Kein Wunder; denn ein Maximum der Sonnenflecken mufs auf alle Fälle die Lichtausstrahlung des glühenden Sonnenballs schwächen, wie ein bedeckter Himmel die Wärmeabgabe der Erde nach dem kalten Weltenraume verringert. Die in der Umgebung der Sonnenflecken oft zahlreich auflodernden Fackeln vermögen kaum einen völligen Ersatz zu bieten. Ebenso mufs, da der Sonnenfleckengürtel Flecken von der Gröfse der Erdoberfläche enthält, die Lichtausstrahlung selbst während der 26-tägigen Rotation der Sonne um ihre Achse recht verschieden ausfallen. Dazu kommt noch, dafs die irdische Atmosphäre je nach ihrem Feuchtigkeitsgehalte für die ultravioletten Strahlen mehr oder weniger durchlässig ist. Nur in ersterem Falle aber können sie ihre volle Wirkung entfalten. Dies zeigt sich namentlich bei Gewittern.

Die Durchschnittszahl der jährlichen Gewitter nimmt vom Äquator nach den Polen zu ab, so dafs z. B. Petersburg nur 7, Berlin 15, München 30 Gewitter hat, während es in den Tropen bei höchstem Sonnenstande nnd genügendem Feuchtigkeitsgehalte der Luft fast tagtäglich wettert. Dagegen gehören Gewitter auf Spitzbergen und Nowaja Semlja, sowie dem vergletscherten Grönland zu den allergröfsten Seltenheiten. Ferner fällt das Minimum der Gewitter in die Zeit von 3—4 Uhr morgens, wo es am kältesten ist. Was speziell Sachsen anbetrifft, so ziehen sich zwei Streifen gröfster Gewitterhäufigkeit mit einem dazwischen liegenden gewitterarmen (weil regenarmen) Terrain an beiden Ufern der Elbe hin. Ein anderes gewitterreiches Gebiet liegt bei Freiberg, wie denn überhaupt lebhafte Industrie eine Zunahme elektrischer Entladungen mit sich bringt. In Ostthüringen ist die Häufigkeit der Gewitter mit der Wärme parallel. Das Gleiche läfst sich für Bayern, ja selbst für Norwegen und Schweden konstatieren, und in Italien entstehen die Gewitter stets in einem Gebiete hoher Temperatur und ziehen sich nach einem solchen mit hohem Feuchtigkeitsgehalte.

Ohne entscheiden zu wollen, wie unter solchen Einflüssen der elektrische Zustand der Luft entsteht — denn selbst die epochemachenden Versuche eines Hertz vermochten über das eigentliche Wesen der Elektrizität keine genügende Aufklärung zu verschaffen — kann man also nur soviel sagen, dafs die Erde eine unter dem Einflusse der Sonne fortwährend wirksame, sehr kräftige Elektrisiermaschine ist. Nun erregt aber

die Sonne auch permanente Luftströmungen zwischen dem Äquator und den beiden Polen. Die unterste Schicht dieser Strömungen nimmt durch die Reibung mit der Meeresfläche eine dem Wasser entgegengesetzte elektrische Beschaffenheit an; während das Wasser negativ elektrisch ist, werden die Luft und der in ihr enthaltene Wasserdampf positiv. Die mit Elektrizität gesättigte Luft fliefst nach den Polen ab, immer neue strömt nach, und so entsteht in den Regionen der Mitternachtssonne eine starke elektrische Spannung, welche hier um 9 pCt. gröfser ist als am Äquator. Die Ausgleichung derselben von oben nach unten, sofern sie nicht durch eine isolierende Wolkenschicht gehindert wird, geschieht mit einer doppelt so grofsen Kraft als in den Tropen und ruft die überaus prächtige und formenreiche Erscheinung eines Nord- oder Südlichts hervor.

Dies erregt in den Telegraphendrähten selbst entfernter Stationen ebensolche elektrische Ströme wie ein Gewitter. Zudem erhält man eine dem Nordlicht ganz ähnliche Erscheinung, wenn man durch eine mit verdünnter Luft gefüllte Geifslersche Röhre einen elektrischen Strom leitet, und zwar zeigt sich hier gleichfalls am positiven Pole die charakteristische Färbung des Nordlichts. An dessen elektrischer Natur kann um so weniger ein Zweifel sein, als es in Meilenhöhe, wo ja die Luft gleichfalls einen hohen Grad von Verdünnung erreicht, seinen Ursprung nimmt, und es Lemström sogar gelungen ist, auf den Berggipfeln Finnlands nordlichtähnliche Erscheinungen auf elektrischem Wege künstlich hervorzurufen. Endlich ist sein elektrischer Ursprung noch dadurch bewiesen, dafs es, wie die Erdströme, stets auch heftige magnetische Störungen im Gefolge hat, die bisweilen Hunderte von Meilen weit verspürt werden.

So sehen wir wiederum, in welch enger Beziehung Luftelektrizität und Erdmagnetismus zu einander stehen. Freilich dürfen wir uns nicht verhehlen, dafs wir noch weit davon entfernt sind, jene Beziehung vollständig erforscht zu haben. Bescheiden müssen wir immer wieder mit Goethe gestehen:

„Der Mensch ist nicht geboren, die Probleme dieser Welt zu lösen, sondern nur zu sehen, wo das Problem angeht."

Mystische Sonnenfinsternisse.

Von F. K. Ginzel in Berlin.

Schon im I. Jahrgange dieser Zeitschrift ist die Wichtigkeit jener historischen Überlieferungen für unsere heutige Astronomie auseinandergesetzt worden, welche sich auf die Beobachtungen grofser Sonnenfinsternisse beziehen. Es wurde darauf hingewiesen, dafs solche alten Nachrichten, die sich mit der Meldung und Beschreibung von Sonnenfinsternissen befassen, einen desto höheren Wert für uns besitzen, je verläfslicher die Angaben über die Zeit sind, in welcher eine Sonnenfinsternis stattfand, und über den Ort, wo sie gesehen wurde, und je bestimmter sich die Beschreibungen über den Verlauf der merkwürdigen Naturerscheinung äufsern. Aus einzelnen solchen Überlieferungen lassen sich, wenn sie durch die astronomische Berechnung der angeblichen Finsternisse bestätigt werden, und dadurch ihr Datum zweifellos feststellbar geworden ist, anderweitige damit in Verbindung stehende und für die historische Forschung wichtige Schlüsse ziehen, wie zum Beispiel das Jahr und der Tag einer Schlacht, die Dauer der Regentschaft eines Königs u. s. w. Finden sich viele, sehr sichere und der Zeit nach weit auseinanderliegende Meldungen über grofse Sonnenfinsternisse vor, so kann ein solches historisches Material, wie am oben angeführten Orte gezeigt worden ist, von so hervorragender Brauchbarkeit für die Astronomie werden, dafs wir daraus unsere Kenntnis über die Beschaffenheit der Mondbahn ganz wesentlich zu bereichern im stande sind.

Es ist wohl naheliegend, dafs die auf uns gekommenen alten Traditionen über beobachtete Sonnenfinsternisse im allgemeinen desto unbestimmter ausgesprochen und also desto unsicherer sind, je weiter sie von der Gegenwart zurückliegen. Entschwinden doch dem Menschen, wie der Einzelne aus seinem eigenen Leben erfahren kann, in der unaufhaltsam fortschreitenden Zeit die Erinnerungen an das Erlebte; nur das Bedeutsame bleibt im Gedächtnis haften. Das Datum der

Ereignisse ist am schwierigsten festzuhalten, und für manche in unsere Jugendzeit gefallene Begebenheit vermögen wir im Alter kaum noch das Jahr anzugeben, wenn nicht irgend eine schriftliche Aufzeichnung uns dabei zu Hilfe kommt. Das Gedächtnis der Völker sind ihre historischen Annalen; in ihnen haben die Menschen ihre Erinnerungen an Ereignisse von allgemeinerem Interesse niedergelegt. Aber der langsam zerstörende Lauf der Jahrhunderte rifs Lücken in diese Aufzeichnungen, der Zusammenhang zerbröckelte, und die Geschichte der Völker wird in dem Mafse für uns fragmentarischer und nebelhafter, um ein je höheres Alter es sich darin handelt. Die gröfsere oder geringere Sicherheit, welche die Darstellung von Einzelereignissen, wozu also die Nachrichten über Sonnenfinsternisse gehören, in diesen geschichtlichen Aufzeichnungen beanspruchen können, ist demnach ganz an die Beschaffenheit der betreffenden historischen Quellen gebunden. Einer Sonnenfinsternis, die von mittelalterlichen Annalen gemeldet wird, deren Entstehung und Führung der historischen Kritik unterworfen werden kann, dürfen wir offenbar viel mehr trauen als einer ähnlichen, oft ohne alle Zeit- und Ortsangabe auftretenden Beschreibung in einem Werke eines Schriftstellers aus der römischen und griechischen Zeit. Die Autorität eines klassischen Schriftstellers wiederum wird höher zu schätzen sein, als dunkle prophetische Aussprüche über Sonnenfinsternisse, wie sie sich in alten Litteraturdenkmälern zerstreut vorfinden. Wenn nun dem Astronomen die Aufgabe gestellt wird, solche historischen Finsternisse rechnerisch zu behandeln, das heifst, das Datum ihrer Ereignung und die näheren Umstände ihrer Sichtbarkeit festzustellen, so hängt er bezüglich eines Erfolges hauptsächlich von der Beschaffenheit der Quelle ab; ist diese vertrauenswürdig und die Beschreibung der Finsternis klar und vollständig, so gelingt die Konstatierung selbst unter einer erheblichen Menge gleichzeitig in Betracht kommender Finsternisse meist zweifellos. Ist jedoch die Quelle unsicher, die Sprache unbestimmt, so kann das Resultat beträchtliche Zweifel in sich schliefsen; zeigt sich die Meldung einer Finsternis vielleicht gar in einer mystischen Fassung, und reicht sie der Zeit nach sehr weit in die Vergangenheit zurück, so kann der rechnerische Erfolg ganz in Frage gestellt werden. Die mittelalterlichen Annalen beispielsweise geben Datum und Erscheinungsweise der Sonnenfinsternisse gröfstenteils richtig und klar an, so dafs der Rechnung nur die Bestätigung übrig bleibt. Bei vielen ähnlichen Meldungen der lateinischen und griechischen Autoren dagegen heifst es schon, unter vielen Finsternissen die richtigen heraussuchen und durch Kom-

bination des historischen Materials mit den Rechnungsergebnissen die Entscheidung treffen. Die alten babylonischen, assyrischen und chinesischen Finsternisse endlich, die sehr weit vor Christi Geburt zurückreichen, sind der Zeit und den Umständen nach noch unsicherer, und es gelingt deshalb nur zum kleinsten Teil, sie rechnerisch festzustellen. Noch viel weiter in die graue Vorzeit zurück reichen die Erinnerungen an grofse Sonnenfinsternisse in gewissen Rudimenten sehr alter Litteratur. Diese Finsternisse sind kaum mehr durch die Rechnung bestimmbar; ihre Beschreibung ist in eine so dunkle Sprache gekleidet, und die Umstände ihrer Ereignung entbehren so sehr der notwendigen Charakteristik, dafs man sie als „mystische Sonnenfinsternisse“ bezeichnen darf. Trotz der Schwierigkeiten und folglich auch der Unsicherheiten in den Resultaten, mit denen die astronomische Rechnung bei solchen Finsternissen zu kämpfen hat, bieten diese „mystischen“ Finsternisse manches Interessante; ich will deshalb den Lesern dieser Zeitschrift hierüber einiges mitteilen.

Die zweifelhaftesten Beschreibungen von Finsternissen, wie überhaupt von Naturerscheinungen, finden wir dort vor, wo der Mensch noch keine Erkenntnis über das Zustandekommen der Phänomene hat und diese mangelnde Kenntnis durch volkstümliche Auffassungen oder durch mythische Vorstellungen zu ersetzen sucht; also entweder bei Völkern geschichtlich sehr hohen Alters, oder bei jenen Menschengattungen, die bisher unberührt vom allgemeinen Fortschritt geblieben sind, ihre Eigenart sich noch ganz erhalten haben und gewöhnlich als „Naturvölker“ bezeichnet werden. Es wäre irrtümlich, zu glauben, dafs Völker der letzteren Art, im Hinblick auf deren im Vergleich zu anderen Nationen bisweilen sehr weit abstehende Civilisationsstufe, aller Vorstellungen über die sie umgebende Natur bar seien. Die ethnographischen Forschungen haben ein reichhaltiges Material über das geistige Leben der Naturvölker aufgehäuft, aus welchem ersichtlich ist, dafs manche der sonst niedrig stehenden Volksstämme sich Vorstellungen über die Naturgewalten, über die Gewitter, die Orkane, über den Zustand des gestirnten Himmels, über das Aussehen des Mondes u. s. w. gebildet haben. Diese Anschauungen haben fast durchweg die Form des Mythus, erhoben sich aber auch mitunter bis zur Bildung religiöser Ansichten. So zum Beispiel finden wir bei einer Reihe von Völkerschaften, den Indern, Siamesen, Samoanern, Osseten, Burjäten, Eskimos, Namaquas u. s. w. Mythen über die scheinbaren Flecken auf der Mondscheibe. Die Betschuanen begrüfsen das Erscheinen des Vollmondes mit einem religiösen Fest, ein zentralameri-

kanischer Indianerstamm knüpft an gewisse Stellungen der Plejaden-Sterngruppe (ähnlich wie die hochgebildeten alten Ägypter es betreffs des Sirius gethan haben) den Beginn eines neuen Jahres. Der Mythus über die Verfinsterungen des Mondes und der Sonne ist nicht selten anzutreffen. Eine Verfinsterung ist für die Naturvölker immer ein schreckliches Ereignis, das früher oder später ein Unglück herbeiführt. Die Potewatomi-Indianer erzählen, dafs im Monde ein Dämon existiere, der sich bemühe, einen Korb zu flechten, nach dessen Vollendung der Untergang der Welt erfolgen würde; bei den Finsternissen zerreifst der Korb bisweilen, und dadurch kam die Menschheit bisher ohne Schaden davon. Weltuntergang, Überschwemmungen und anderes allgemeines Unglück wird überhaupt gern mit dem Eintritt von Finsternissen verknüpft. Übernatürliche Kräfte, gewaltige, dem Menschen unsichtbare Geschöpfe bedrohen Sonne und Mond während ihres Laufes und suchen diese licht- und wärmespendenden Himmelskörper zu vernichten. In der Edda heifst es, dafs das Ende der Welt eintritt, wenn der grofse Wolf kommt, den Mond zu verschlingen. Treten also Sonnen- oder Mondfinsternisse ein, so mufs der Mensch den Himmelskörpern zu Hilfe kommen und die Ungeheuer, welche die Gestirne bedrohen, zu vertreiben suchen. Darum rasseln die Playanos Kaliforniens bei Sonnenfinsternissen mit getrockneten Büffelhäuten, die Grönländer mit Kesseln, darum vollführen die Chinesen allerlei Lärm, darum schiefsen die Oriquitos (am Amazonenstrome) ihre Pfeile gegen den Himmel, und darum versammeln sich bei den Mondfinsternissen die Lamas von Tibet zur Beschwörung des Mondes. Vielfach werden die Sonnenfinsternisse als ein Kampf gewaltiger Ungetüme hingestellt. Schon bei den alten Indern suchte das mythische Ungeheuer Rahu den Mond zu verschlingen. Die Dämonen Rahu und Katu haben nämlich bei der Weltschöpfung gegen das Verbot der Götter vom Unsterblichkeitstranke genossen, wurden aber von Sonne und Mond, die es gesehen, an Visnu verraten. Letzterer hieb zur Strafe dem Rahu den Kopf ab, indessen war Rahu doch durch den Trank unsterblich geworden und verfolgt seitdem Sonne und Mond für ihren Verrat mit Hafs; wenn sie bei den Finsternissen zusammenkommen, fällt er über sie her und sucht sie aufzufressen, allein dies gelingt ihm nicht, da er blos aus einem Rumpfe besteht. In ähnlicher Weise bedeckt nach einer mongolischen Mythe der Riesenvogel Garudin bei den Sonnenfinsternissen mit seinen Flügeln den Mond. Bei anderen Völkern bedrohen sich Sonne und Mond gegenseitig; namentlich die Sonne verfolgt den Mond. So bei den Makassaren von Celebes, auf

Sumatra u. s. w. Nach den Mintiras war die Sonne einst von einem Heer von Sternen umgeben, welches aber nach und nach von der Sonne aufgefressen worden ist; noch jetzt stellt die Sonne dem Monde nach, und dieser gerät bei den Sonnenfinsternissen in Gefahr, verschluckt zu werden. Bei den Inselmalayen, in Camhodja, im gröfsten Teile Chinas finden wir verschiedene mit einander in Verwandtschaft stehende Mythen, nach denen es sich bei den Sonnenfinsternissen um ein „Auffressen“ des Mondes handelt.

Nach diesen wenigen ethnographischen Andeutungen ist wohl klar, dafs Beschreibungen von Sonnenfinsternissen, die aus Zeiten herrühren, in welchen die Augenzeugen jener Finsternisse noch ganz von mythischen Vorstellungen befangen waren und sich noch nicht auf die allerunterste Stufe einer astronomischen Erkenntnis erhoben hatten, dementsprechend verworren sein müssen. Die auf uns gekommenen Traditionen werden kein klares Bild des Verlaufes der Sonnenfinsternis geben, sondern sich hauptsächlich auf die mythischen Vorstellungen basieren, die zu der Zeit der Aufschreibung eben im Volke gang und gäbe waren. Treten uns die Beschreibungen vollends in dichterischem Gewande, ausgeschmückt mit jener Phantasie, wie sie nur den Völkern der Tropen eigen ist, entgegen, so verblassen die Konturen des Thatsächlichen in dem entworfenen Bilde, so dafs es uns schwierig, ja unmöglich wird, in solchen poetisch-mythenhaften Darstellungen die faktische Schilderung einer gesehenen Sonnenfinsternis wahrzunehmen und zweifellos zu konstatieren. Solche Sonnenfinsternisse, bei denen es betreffs der historischen Überlieferung sehr zweifelhaft ist, welchen Anteil Wahrheit und Mythe haben, erheben sich über das Niveau der geschichtlichen, unterliegen mehr oder weniger einer wissenschaftlichen Spekulation und werden am treffendsten als „mystische“ bezeichnet.

Die ältesten Nachrichten über derartige Sonnenfinsternisse, welche die Menschheit kennt, scheinen in der uralten Rigweda-Dichtung der Inder enthalten zu sein.[1]) In diesem merkwürdigen Denkmal indischer Litteratur finden sich nämlich Stellen vor, welche Kämpfe mächtiger Gewalten besingen, die an der alles erhaltenden, lichtspendenden Sonne vor sich gegangen sind. Auf diese Stellen hat der Prager Sanskritforscher Professor A. Ludwig aufmerksam gemacht und deren Be-

[1]) Die allerälteste Sonnenfinsternis, die im Schu-King der Chinesen erwähnte (nach Kühnert 2165 vor Chr.) wollen wir nicht ganz und gar zu den „mystischen“ rechnen, obwohl auch dort der Text nicht so klar spricht, wie wir es etwa bei römischen und griechischen Schriftstellern gewohnt sind.

ziehungen zu Sonnenfinsternissen nachzuweisen gesucht. Ich gebe hier einige der Texte nach den Übersetzungen von Prof. Ludwig an, aus denen der Leser den fremdartigen Charakter der Ueberlieferungen, um die es sich handelt, erkennen wird, indem ich gleich die Erläuterung hinzufüge, ohne welche wohl die Texte ganz unverständlich bleiben würden. „Als dich, o Sonne, Svarbhânus mit Dunkel durchbohrt hatte, wie ein verwirrter Ortsunkundiger, da sahen die Wesen um sich; aber als du, Indra, des Svarbhânu vom Himmel sich herabsenkenden Zauber vertrieben hattest, hat Atri die in pfadloser Finsternis verborgene Sonne mit dem vierten Zauberspruche gefunden. Des Surya Auge hat Atri an den Himmel gesetzt und des Svârbhânu Zauber verschwinden gemacht." [Der Dämon Swârbhânu bedrohte die Sonne, durchbohrte sie mit Dunkel (verfinsterte sie); Indra vertrieb den Zauber (die Finsternis). Der Priester Atri half bei der Vertreibung des Dämons durch seine Zaubersprüche (Gebete), und beim vierten Gebete gelang es ihm, der Verfinsterung ein Ende zu machen. Dafür genofs der Stamm dieses Priesters später bei den Mondopfern besondere Zuwendungen. Des Surya Auge ward wieder an den Himmel gesetzt, d. h. die Sonne ward wieder hell.] — „Indra hat den gefräfsigen Cusna niedergeworfen bei Tagesanbruch . . . unverweilt erschlug er die Dasyus mit Kutsa . . . in der Sonne Nähe ward deine unsterbliche Gestalt erkannt. wie sie sich ausbreitete, wie das handversehene Ungetüm, gekleidet in Kraft, wie ein schrecklicher Löwe Waffen tragend . . ." [Die dämonischen, schwarzen Ureinwohner hat Indra erschlagen, den nach der Sonne gierigen Cusna niedergeworfen; der Mond sah aus wie das handversehene Ungetüm (der Elefant), die Sonne wie ein schrecklicher Löwe Waffen tragend (d. h. nach ihrer Verfinsterung von einem Strahlenkranze umgeben).] — „Der Stierstarke hat in den Schlachten sogar in seinem Hause dem Surya den Namen eines Dâsa zu stande gebracht." [Der starke Indra hat den Surya (die Sonne) geschwärzt, nämlich einem der Dâsa (schwarzen Ureinwohner) gleich gemacht, und zwar in seines Vaters Hause, d. h. am Himmel.] — „Mitten am Himmel gab Surya den Wagen preis . . . die Festen Piprus, des dämonischen Zauberkundigen, hat Indra im Verein mit Rjicvan zerstört . . . wie von dem Monde die Sonne, so ward das Gut der Burgen genommen . . . zerschmettert die Feinde mit der goldlosen Scheibe." [Der Glanz verbreitende Wagen der Sonne wurde geraubt, die feindliche Burg ihres Goldes entledigt, d. h. die Sonne vom Monde eingenommen; mit der goldlosen, d. h. lichtlosen Scheibe zerschmetterte Indra die Feinde (verfinsternde Dämone).]

Die zitierten Stellen sind wohl mystisch genug; eine blofse verbale Übersetzung aus dem Sanskrit würde kaum dazu gelangen, in jenen Worten Hymnen auf einstige grofse Sonnenfinsternisse zu vermuten. In der That haben einige Forscher den Texten alle Beziehungen zu diesen Naturereignissen abgesprochen, andere dagegen haben ihnen beigestimmt. Es scheint, dafs die letzteren gegen die ersten recht behalten, denn wenn man die Texte durchliest, ist schwerlich zu verkennen, dafs sich in ihnen eine Grundanschauung fast durchweg ausprägt, die mit den mythischen Auffassungen der Naturvölker ganz Ostasiens — von denen ich oben einige Proben vorausschickte — sehr nahe Verwandtschaft zeigt. Dieselbe Bedrohung der Sonne durch dämonische Wesen, dieselben Kämpfe eines starken Geistes mit diesen Dämonen und ihre endliche Besiegung (Wiederherstellung der reinen Sonnenscheibe). Die damals eben gangbaren mythischen Vorstellungen der Altinder verbinden sich anläfslich eines beobachteten Faktums, einer allgemein im Lande auffällig gewesenen Sonnenfinsternis, mit der Sprache der Dichtung und dem Fluge indischer Phantasie zu einer Darstellung, die uns heute dunkel und fremdartig erscheinen mufs, aber den Zeitgenossen der Rigveda-Dichter leicht verständlich gewesen sein wird, da diese in den Mythus, in die Eigenschaften der darin auftretenden Dämone u. s. w. ganz eingeweiht waren.

Sind nun in den vorgeführten Strophen thatsächlich Erinnerungen an Sonnenfinsternisse verborgen, so gewinnen sie auch sofort für die Sanskritar-Archäologie einen historischen Wert. Das Alter der vedischen Schriften ist nämlich bis heute noch nicht bekannt. Man vermutet nur, dafs der Rigveda beträchtlich vor der Geburt Buddhas entstanden sein mag. Einige Fachgelehrte suchen diese Entstehungszeit um 800 bis 1000 vor Christi, während andere geneigt sind, diesen Gesängen ein weit höheres Alter, bis über 2000 Jahre vor Christi, zuzuschreiben. Die rechnerische, astronomische Konstatierung jener Sonnenfinsternisse, von denen die Rede ist, würde also zweifellos dazu führen, feste Marksteine in der Frage zu gewinnen. Denn obwohl der Rigveda keinesfalls das Werk eines einzigen Dichters, sondern (ähnlich den National-Epen anderer Völker) durch ganze Generationen hindurch aus- und weitergebildet worden ist, also in ihm die Ereignisse einer beträchtlichen Zeitperiode behandelt sein müssen, so könnte doch durch die Bestimmung der fraglichen Sonnenfinsternisse die jetzige Unsicherheit über das Alter der Dichtung ganz wesentlich eingeschränkt werden.

Die Auffindung der alten mystischen Finsternisse ist jedoch eine

immerhin zweifelhafte Sache. Man mufs vor allem das Haupthindernis bedenken, das sich hier dem Astronomen darbietet. Der Astronom wird einige Fakta verlangen, die zur Entdeckung der Sonnenfinsternisse unbedingt nötig sind, wird fragen, um wie viele Finsternisse es sich mutmafslich handelt, was etwa über die Umstände ihrer Sichtbarkeit sich aufgezeichnet findet, ob die poetischen Darstellungen auf eine Sonnenfinsternis am Morgen- oder am Mittagshimmel schliefsen lassen u. s. w. Die Beschaffung dieser positiven Unterlage, ohne welche die astronomische Untersuchung des ungefähren Zeitraums nicht unternommen werden kann, macht aber dem Sanskritforscher viele Schwierigkeiten. Es müssen die Stellen, die zu einander gehören, also auf ein und dieselbe Finsternis Beziehung haben, herausgefunden werden, bei der Dunkelheit des Ausdruckes der Texte keine leichte Aufgabe. Hier hilft nur die Kombination des ungefähr Gleichartigen; aber man sieht ein, dafs diese Kombinierung oft eine verfehlte sein kann, und dafs dann die Nachsuchung nach einer aus den Texten konstruierten Sonnenfinsternis vergeblich verfolgt werden wird.

Professor A. Ludwig vermutete, dafs sich aus den vedischen Texten auf etwa vier oder fünf Sonnenfinsternisse schliefsen lasse. Auf Grund der mir von ihm übergebenen Übersetzung und Kombinationen der Texte und der Annahme, dafs die fraglichen Finsternisse bis 1400 vor Chr. und eine derselben wahrscheinlich noch weiter bis 2000 vor Chr. zurück liegen müfsten, gelangte ich in einer vor kurzem veröffentlichten Arbeit[2]) zu dem Resultat, dafs das Alter der Rigveda sicher höher ist, als aus dem 13. Jahrhundert vor Christus. Wenn die Stellen-Kombinationen richtig sind, würden sich die gesuchten vier Finsternisse zwischen 1250 bis 1978 vor Christi Geb. ereignet haben. Naturgemäfs kann das Ergebnis keinen Anspruch auf Sicherheit erheben; der Rechner ist eben in diesem vorgelegten Falle, wie schon bemerkt, ganz von der von der Sanskritforschung angegebenen Gruppierung der Stellen abhängig.

Nicht viel weniger dunkel als die vorgeführten Rigveda-Texte sind für unser Thema gewisse Stellen der Bibel. Auch diese gehören in das Kapitel der „mystischen" Sonnenfinsternisse. Wie in dem Rigveda sich Mythe und Phantasie vereinigen und uns das Geschehene verdunkeln, so thun in vielen Bibelstellen der religiöse Glaube und die seherische Sprache das Ihre, die historischen Fakta zu verhüllen.

[2]) F. K. Ginzel: Ueber einen Versuch, das Alter der vedischen Schriften aus historischen Sonnenfinsternissen zu bestimmen. (Sitzungsber. d. Königl. böhm. Gesellsch. d. Wissensch. zu Prag. Mathem. naturw. Klasse VIII. 1894)

Da haben wir zum Beispiel im Buche Jesaia, im 28. Kapitel, eine Stelle, die auf die Regierungszeit des Königs Hiskia Bezug hat. Zu der Zeit, als Sanherib zu Ninive ermordet wurde, verkündete Jesaia dem schwerkranken Hiekia: „Siehe, ich will den Schatten am Sonnenzeiger Aohas zehn Grade zurückziehen, über welche er gelaufen ist, dafs die Sonne zehn Grade zurücklaufen soll am Zeiger, über welchen sie gelaufen iet.“ So mystisch die Stelle ist, so hat man sie dooh auf eine Sonnenfineternis gedeutet, indem angenommen wird, dafs der Lauf des Schatten-Zeigers einer Sonnenuhr durch ein solches Naturereignis für einige Zeit unterbrochen wurde. Bosanquet hat die vermutliche Finsternis auf 689 vor Chr. festgesetzt, Mahler dagegen findet das Jahr 679 vor Chr. Etwas klarer und eher eine Beziehung zu einer Sonnenfinsternis verratend iet ein Ausspruch des Propheten Amos (Kapitel 8, Vers 9): „Am selbigen Tage, spricht Gott der Herr, will ich die Sonno im Mittage untergehen lassen und das Land am hellen Tage laesen finster werden.“ Bosanquet nimmt für die eventuelle Sonnenfinsternis das Jahr 763, Mahler das Jahr 770 vor Chr. an. Sehr anzuzweifeln, ob es sich um Erinnerungen an Sonnenfinsternisse handeln kann, sind wieder eine Reihe Stellen bei den Propheten Jesaia, Jeremia, Joel u. a. Ich will nur einige davon nach den einschlägigen Untersuchungen Mahlers über diesen Gegenstand hier herausheben. „Vor ihm zittert das Land und bebet der Himmel, Sonne und Mond werden finster, und die Sterne verhalten ihren Schein.“ (Joel.) „Alle Lichter am Himmel will ich über Dir dunkel werden lassen, ich will eine Finsternis geben über Dein Land, sprioht Gott der Herr.“ (Ezechiel.) „Ich schaute das Land an, siehe, das war wüste und öde, und den Himmel, und er war finster.“ (Jeremia.) „Dieeer Tag ist ein Tag des Grimms, ein Tag der Trübsal und Angst, ein Tag des Wetters und Ungestüms, der Finsternis und Dunkels.“ (Zephania.) Auch der berühmte Zuruf des Joeua an die Sonne „Stehe still zu Gibeon, und Mond, im Thale Ajalon“, zur Zeit, als Josua im Verein mit den Gibeoniten dem Heere des Königs Adoni-Zedek und dessen Verbündeten eine Schlacht lieferte, ist zu einer Sonnenfinsternis gemacht worden. Ob mit Recht? Das wiseen weder Astronomen noch Bibelforscher zu sagen. Wenn thatsächlich eine Sonnenfineternis eintrat, dann könnte es nach Mahler im Jahre 1296 vor Chr. gewesen sein. Nooh dunkler ist die Stelle Kapitel 5 im Buche der Richter, wo vom Siege Israels über Jabins Feldherrn Sissera die Rede ist: „Vom Himmel wurden eie bekämpft; die Sterne von ihren Läuften wurden in den Kampf gesohickt gegen Sissera.“ Oder der 12. Vers des Ka-

pitels 15 der „Genesis“: „Die Sonne ward zum Untergehen, da fiel ein tiefer Schlaf auf Abraham und Schrecken und grofse Finsternis überfiel ihn.“ Und zuletzt noch ist der allen unsern Lesern bekannteste Ausspruch der Bibel zu zitieren: „Recke Deine Hand gen Himmel und es komme eine Finsternis über Ägyptenland“ (Exodus Kapitel 10). Diese „Finsternis“ war die neunte von den zehn Plagen, die Ägypten heimsuchten, bevor der Auszug der Israeliten erfolgte. Auch diese „Plage“ soll sich nach Einigen bei näherem Zusehen als eine veritable Sonnenfinsternis entpuppen. Wenn in Wahrheit, wäre Mahler dafür sie auf das Jahr 1335 vor Chr. zu setzen.

Das mystische Dunkel, das die historischen Aufzeichnungen umhüllt, verschwindet selbstverständlich desto mehr, je näher wir der Gegenwart treten. Die mythischen Anschauungen über die Sonnenfinsternisse machen allmählich klaren Begriffen Platz, wenngleich sie im Volke oft noch lange neben der astronomischen Erkenntnis einhergehen, wie es z. B. bei den Chinesen der Fall ist. Die Thontäfelchen der Babylonier zeigen uns bereits eine Menge regelrechter astronomischer Notierungen der Finsternisse. Aufschreibungen von zweifelhafter Beziehung zu Finsternissen, wie die folgende aus der Zeit des Königs Asurnazirhabal — „Beim Beginn meiner Herrschaft im ersten Jahre geschah es, dafs die Sonne, die Herrscherin der Welt, ihren günstigen Schatten auf mich warf und ich voller Majestät den Thron bestieg“ —, sind bei jenem alten Kulturvolke schon seltener. Leider mangelt den soust sachlichen Nachrichten über Sonnenfinsternisse aus der babylonischeu Epoche sehr die Angabe der Zeit, so dafs die gröfsere Zahl der auf den Thontafeln vermerkten Sonnenfinsternisse nicht zur Klärung der Zeitrechnung der Babylonier verwendet werden kann, wozu sie unter anderen Umständen ein ausgezeichnetes Mittel bieten müfste.

Über Blitze und Blitzphotographien.

Von Dr. J. Precht, Heidelberg.

Wo immer die Kräfte der Natur sich in ihrer ganzen erhabenen Grofsartigkeit entfalten, üben sie selbst auf einen wenig empfänglichen Geist gewaltige Wirkung: und wenn die Versenkung in die Rätsel des gestirnten Weltalls doch wenigstens ein sinnendes Betrachten — bedeutungsvoll nennen wir es Liebe zur Natur — zur ersten Voraussetzung hat, so wird selbst der roheste Mensch nachdenklich gegenüber Erscheinungen, die zu den Sinnen eine so eindringliche Sprache reden wie Blitz und Donner. Hier liegt in frühen Stufen menschlicher Entwicklung eine der wichtigsten Quellen religiöser Vorstellungen, hier regt sich heute auch bei sonst gleichgültigen Menschen der Trieb, die Entstehung solcher Naturereignisse zu begreifen. Daher ist einleuchtend, von welcher kulturellen Bedeutung gerade in diesen Fällen das sichere Kennen der Erscheinungen und ihrer Ursachen sein mufs.

Gleichwohl läfst sich nicht leugnen, dafs die Erforschung der Gewittervorgänge bisher nur langsame Fortschritte gemacht hat, und es scheint daher eine lohnende Aufgabe, auf einige Punkte hinzuweisen, bei denen auch die Mitwirkung des Laien erwünscht ist, und seine Arbeit, richtig geleitet, von Erfolg begleitet sein kann. Hiervon, sowie von den Ergebnissen einiger eigener Versuche soll im Folgenden die Rede sein.

„Man mufs den Blitz in einen Akkumulator fahren lassen", pflegte der der Wissenschaft leider so früh entrissene Professor Hertz, mein verehrter Lehrer, zu sagen, wenn von Blitzentladungen gesprochen wurde. War diese Äufserung auch nur ein Scherz, so bezeichnet sie doch zweifellos die Richtung, in der der verdiente Forscher sich auf diesem Gebiete die wissenschaftliche Arbeit fortschreiten dachte. Es mufs gegenwärtig als völlig verfehlt bezeichnet werden, irgend eine neue Theorie der Gewitterelektrizität aufzubauen, nachdem sich herausgestellt hat, dafs der Versuch, die Entstehung grofser Elektrizitätsmengen in der Atmosphäre zu erklären, mehr als vierundzwanzig Mal, nach Herrn Professor Sohnke,[1]) mifslungen ist. Das zeigt deutlicher

[1]) Himmel und Erde 1889.

als alle eingehenden Widerlegungen einzelner Theorien, dafs uns noch ganz wesentliche Thatsachen der Elektrizitätsbildung in Wolkenmassen unbekannt sind, und zu der Kenntnis derselben können wir nur auf dem einzigen Wege gelangen, unser wissenschaftliches Werkzeug par excellence, das Experiment, auf das Gewitter selbst anzuwenden. Wir müssen demnach auf direktem Wege, wie Franklin mit seinem Drachen, uns diejenigen Erkenntnisse aus den Wolken herunterholen, deren wir bedürfen, und die uns sonst stets unzugänglich bleiben werden. Solche Experimente sind ausführbar, und wenn sie von wissenschaftlich geschulten Männern geleitet werden, kann die Lebensgefahr mit sehr grofser Wahrscheinlichkeit ausgeschlossen werden. Am besten würden sie freilich in einem von anderen Gebäuden isolierten, eigens für diesen Zweck hergerichteten Blitz- und Gewitterobservatorium anzustellen sein. Natürlich möchte niemand das tragische Schicksal des Physikers Richmann teilen, der in seinem Laboratorium bei Blitzversuchen erschlagen wurde, aber immerhin scheint sein Vorbild stärker abschreckend gewirkt zu haben, als mit vernünftigen Erwägungen vereinbar ist.



Fig. 1.
Aufgenommen am 29. Juni 1891, 9h 30m abends.

Das nächste Ziel solcher Versuche mit Blitzstrahlen und Gewitterwolken wäre die annähernde Feststellung der elektrischen Fundamentalgröfsen, der Spannung und der Stromstärke, wenn von der letzteren überhaupt im gewöhnlichen Sinne die Rede sein kann. Es scheint nicht überflüssig, wiederholt darauf hinzuweisen, dafs für weitaus die meisten Blitzentladungen, auch soweit sie in metallischen Blitzableitstangen verlaufen, sicher ganz andere Gesetze gelten, als für den Verlauf gewöhnlicher galvanischer Ströme in metallischen Leitern. Hier sind die allgemeinen Arbeiten von Hertz, und mit spezieller Rücksicht auf Gewittervorgänge, die vortrefflichen Arbeiten von Lodge von grofser Bedeutung. Es ist daher ganz unstatthaft, aus den Wirkungen konstanter Ströme und ähnlichen Wirkungen von Blitzstrahlen Rückschlüsse zu machen auf die Stärke des Blitzstromes.[2])

[2]) Siehe zum Beispiel: „Oberirdische und unterirdische Wirkungen eines Blitzstrahls“, von O. Hoppe, Klausthal, Grosses Buchhandlung.

Übrigens möchten wir unsere obigen Bemerkungen nicht so gedeutet wissen, als hielten wir die Anstellung von Laboratoriumsversuchen zur Aufhellung der elektrischen Erscheinungen der Atmosphäre überhaupt für unfruchtbar. Nur werden sie um so grössere Bedeutung gewinnen, je mehr sie sich an direkt anzustellende Versuche anzulehnen vermögen und Resultate ergeben, die sich mutatis mutandis auch der Gröfsenordnung nach mit direkt gemessenen Werten bei Gewittern vergleichen lassen. Für letzteren Zweck wird der Fesselballon sicher einer ausgedehnten wissenschaftlichen Verwendung fähig sein. — Hier ist vielleicht der Ort über die Frage der Höhe der Gewitterwolken eine kurze Abschweifung zu machen. Die Herren Eckholm und Hagström in Upsala haben aus ihren Messungen eine mittlere Höhe der Gewitterwolken von etwas über 3000 m abgeleitet. Dieses Resultat kann indessen als ein allgemein gültiges nicht angesehen werden, denn nach meinen über verschiedene Gewittertage erstreckten annähernden Messungen hat sich ein Mittelwert von 1000 m Höhe ergeben; die Beobachtungen wurden auf die einfachste Weise durch Messung der Höhenwinkel von Blitzen und der zwischen Blitz und Donner verlaufenden Zeit, gewonnen.



Fig. 2.
Aufgenommen am 25. Juli 1894.

Seit Franklin wissen wir, dafs der Blitz ein sehr grofser elektrischer Funke ist, besser ausgedrückt, dafs er eine elektrische Entladungserscheinung ist, denn bekanntlich unterscheiden wir seit langem die Blitze nach ihrer äufseren Form als Funkenblitze, Flächenblitze und Kugelblitze. Diese wohl von Arago eingeführten Bezeichnungen, die noch heute im allgemeinen gültig sind, reichen indessen keineswegs aus, die vorkommenden Blitzentladungen zu klassifizieren, und

besonders seit der Anwendung der Photographie auf das Studium der Btitzentladungen ist man zu Beobachtungen gelangt, die nicht nur feinere Unterschiede der Form, sondern auch der Art der Entladung erkennen lassen.

In der That hat das Photographieren der Blitze schon in der kurzen Zeit, seit der es vereinzelt ausgeübt wird, seit 1883, zu einigen recht beachtenswerten Ergebnissen geführt, und hier ist auch für den Laien ein ertragfähiges Arbeitsfeld. Bei der sehr grofsen Zahl von Amateurphotographen, die es jetzt giebt, ist es eigentlich zu verwundern, dafs man sich nicht mehr mit dem Photographieren von Blitzen befafst, als es bei uns geschieht, und nur durch die Unkenntnis der einfachsten hierauf bezüglichen Dinge erklärlich. Das Verfahren bietet so wenig Schwierigkeit wie Gefahr, und der einzige Übelstand ist vielleicht der, dafs es nur bei Abend- und Nachtgewittern zu sicheren Resultaten führt. Man hat nur nötig, die bei Tage auf einen sehr entfernten Gegenstand eingestellte Kamera gegen diejenige Stelle des Himmels zu richten, an der sich das Gewitter abspielt. Das Objektiv bleibt geöffnet, bis im Gesichtsfeld des Apparates eine Entladung erfolgt und wird dann geschlossen. Zweckmäfsig bedient man sich eines mit dem Apparat verbundenen Suchers, der das Gesichtsfeld in einer für den Beobachter bequem sichtbaren Weise abgrenzt. Man nehme nie mehr als eine Blitzaufnahme auf eine Platte. Übrigens werden dem Leser vielleicht schon die von der Berliner photographisch-meteorologischen Kommission nach englischem Muster gegebenen Anweisungen bekannt sein, so dafs hierbei nicht verweilt zu werden braucht.

Überblicken wir die Resultate, zu denen die Blitzphotographie bisher geführt hat, an der Hand einiger von mir in Bonn und Münster i. W. gewonnener Aufnahmen. Ähnliche verzweigte Blitze, wie die in den Figuren 1 und 2 dargestellten, sind schon durch die ersten gelungenen Photographien bekannt geworden. Prof. Kayser schreibt darüber:[3]) „Die Platten zeigen, dafs, abweichend von der früher verbreiteten Meinung, der Blitz nicht immer eine einfache Entladung zwischen zwei Punkten ist, sondern dafs die Entladung sehr häufig zwar von einem Punkte ausgeht, aber in vielen Punkten endet. Es zweigen sich von einem Hauptstamm dünne Seitenäste nach allen Richtungen ab, welche wieder Seitenzweige haben, sodafs ein solcher Blitz wie die Karte eines Flufssystems aussieht, wo zahlreiche Bäche und Nebenflüsse zusammenströmen, um schliefslich einen Hauptstrom zu bilden, von welchem man wohl ein bestimmtes Ende, aber keinen

[3]) Wied. Ann. 25. S. 132. 1885.

solchen Anfang erkennt; nur durchläuft der Blitz den Weg umgekehrt wie der Flufs.“ Dieser vortrefflichen Beschreihung möchte ich zwei kurze Bemerkungen anfügen. Erstens nämlich ist, soviel mir bekannt, niemals ein Blitz heohachtet worden, bei dem die Verzweigungen nicht die Richtung vom Hauptstrahl nach unten gehabt hätten, und man kann daher mit gutem Grund folgern, dafs es einseitig gerichtete, von der Wolke zur Erde verlaufende Blitzstrahlen gieht. Zweitens aber ist aus vielen Versuchen mit Elektrisiermaschinen die Erfahrung zu entnehmen, dafs hei langsamer Elektrizitätszufuhr oder, was dasselbe ist, bei langsam ansteigender Spannung der Pole die Verzweigungen der Funken stets vom positiven Pol gegen den negativen gerichtet sind. Soweit demnach Analogieschlüssen üherhaupt eine Bedeutung heizumessen ist, läfst sich folgern, dafs solche einseitig gerichtete Blitze

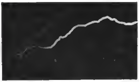


Fig. 3.

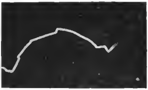


Fig. 4.

von einer positiven Wolke zur negativen Erde verlaufen. — Bekanntlich giebt es aufser unregelmäfsig geschlängelten Blitzen mit Verzweigungen, die übrigens die überwiegende Mehrzahl hilden, auch scharfeckig verlaufende Zickzackhlitze, deren Zahl man indessen früher bedeutend üherschätzte, da bei hlofser Betrachtung mit dem Auge die kleinen Ausbuchtungen und Verzweigungen meist unhemerkt hleihen. In Wirklichkeit sind Zickzackblitze mit scharfen Ecken, wie sie die Maler darzustellen liehen, ziemlich selten, und sie hilden dem Anschein nach eine von allen ührigen wohl unterschiedene Kategorie. Versuche mit der Influenzmaschine können hierüber vielleicht einigen Aufschlufs gehen. Es ist nämlich auf sehr einfache Weise möglich, sowohl schlangenlinienförmige Funken als auch scharfeckige Zickzackfunken mit der Maschine zu erhalten. Beispiele sind in den Figuren 3 und 4 nach photographischen Aufnahmen wiedergegeben. Zieht man die Elektroden einer gutwirkenden Maschine etwas üher die normale Funkenlänge auseinander und nähert den Polen alsdann die Schichtseite einer in die Richtung ihrer Verbindungslinie (axial) gehaltenen photographischen Platte, so gehen über die Platte Funken von der in

So langsame Oscillationen sind uns aus Laboratoriumsversuchen allerdings nicht bekannt, doch stehe ich nicht an, hier die Autorität von Professor Hertz anzuführen, der bei Blitzentladungen eine Schwingungsdauer der gefundenen Gröfse für durchaus wahrscheinlich hielt. Für die Richtigkeit unserer Erklärung lassen sich übrigens auch aus der Annahme des Gegenteils gewichtige Argumente beibringen. Zieht man nämlich die oscillatorische Natur dieser Blitze in Zweifel, so bliebe als einzige plausible Auffassung die übrig, dafs eine sogenannte intermittierende Entladung vorläge, bei der, ähnlich wie bei der Elektrisiermaschine, vom selben Pol kurz nach einander mehrere Entladungen in gleicher Richtung erfolgen. Eine solche Erklärung würde indessen die Annahme einer sozusagen metallischen Leitungsfähigkeit der Wolke zur Voraussetzung haben, und dafür fehlen uns einstweilen alle Vorstellungen. Ein sicherer Beweis für Oscillationen wäre natürlich erst dann erbracht, wenn sich Gesetzmäfsigkeiten in den durch Bewegung der Kamera erzeugten Abständen der Partialentladungen herausstellen, was bei Bewegungen mit der Hand selbstverständlich unmöglich ist. Für weitere Versuche wäre demnach erforderlich, die Kamera mit Hilfe eines Rotationsapparates während der Aufnahme mit konstanter, messbarer Geschwindigkeit zu bewegen. — Nichts berechtigt übrigens zu der Annahme, dafs nicht auch Blitzentladungen von aufserordentlich hoher Schwingungszahl vorkommen; einige der von Lodge ausgeführten Versuche machen das sogar wahrscheinlich.



Fig. 6.
Aufgenommen am 25. Juli 1894.

Während des Gewitters vom 25. Juli zu Münster war es möglich, über die durch Blitze im Auge des Beobachters hervorgerufenen Nachbilder interessante Wahrnehmungen zu machen. Es kommen sowohl positive wie negative Nachbilder zu Stande. Intensive Schläge, wie der in Figur 2 abgebildete Blitz, erzeugen negative Nachbilder; man

sah auf dem von Flächenblitzen erhellten Himmel längere Zeit eine schwarze Linie, die vollkommen dem Verlauf des Hauptstrahls entsprach. Daß durch die Fortdauer des Lichteindrucks auch positive Nachbilder entstehen, wurde schon oben bei Beschreibung des Oscillationsblitzes (Fig. 6) erwähnt. Das Abklingen des Lichtkreises im Auge verhinderte, die zeitlich getrennten Entladungen getrennt wahrzunehmen. Hier zeigt sich wieder in eklatanter Weise die Ueberlegenheit photographischer Methoden.

Es scheint nicht überflüssig, hier eine sicher oft gemachte Beobachtung zu besprechen. Nach jedem heftigen Schlag folgen nämlich gewöhnlich eine große Anzahl Flächenblitze; es ist kaum zweifelhaft, daß hier ein Einfluß des vom Blitz ausgehenden ultravioletten Lichtes vorliegt. Bekanntlich wird durch Bestrahlung mit ultraviolettem Licht ein negativ elektrischer Körper sehr schnell entladen (Hertz). Es läge somit ein weiterer Beweis vor für die von Kundt aus dem Spektrum der Flächenblitze gezogene Folgerung, daß die Flächenblitze wesentlich Glimmentladungen sind.

Noch will ich erwähnen, daß bei starken Gewittern fast alle diejenigen Entladungserscheinungen vorkommen, die man an Elektrisiermaschinen beobachten kann. So sah ich zum Beispiel am 25. Juli eine sehr charakteristische positive Entladung, die aus vielen, raketenförmig von einem Punkt ausgehenden, sehr dünnen Strahlen bestand. Es gelang, die Erscheinung zu photographieren; doch ergab die durch Flächenblitze vorbelichtete Platte kein deutliches Bild, so daß ich auch darauf verzichten will, eine analoge mit der Elektrisiermaschine hergestellte Aufnahme hier zu reproduzieren.

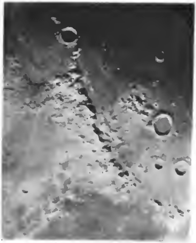
Eilen wir zum Schluß. Aus allem Vorgebrachten wird der Leser ersehen haben, daß die Gewittervorgänge zum weitaus größten Teil noch unerforschtes Gebiet sind. Dieses Gebiet ist nicht schwer, aber leider nur zeitweise zu bebauen, so selten, daß man jede Gelegenheit doppelt wahrnehmen sollte. Hier erwächst den Hochgebirgsstationen eine weitere dankenswerte und gewiß sehr wichtige Aufgabe. Aber nicht nur diesen, denn jeder Freund der Natur kann an seinem Teil zu dieser Arbeit beitragen; sehr viel aber derjenige, der in gewitterreicher Gegend wohnt. Der Verfasser wird sich glücklich schätzen, wenn der Leser aus diesen kurzen Mitteilungen die Überzeugung hinwegnimmt, daß auch sehr einfache Mittel, insbesondere die Anwendung photographischer Methoden, hier zu bemerkenswerten, wenn auch bescheidenen Ergebnissen führen können.

Mittheilungen

Von einigen interessanten Ergebnissen der Himmelsphotographie können wir heute unseren Lesern durch die diesem Hefte beigegebene Heliogravüre ein anschauliches Bild gewähren, und wir dürfen hoffen, damit den Wünschen vieler unserer Abonnenten zu entsprechen, denen es weniger leicht möglich ist, aus den Quellen, die immer nur spärlich fliefsen, selbst zu schöpfen. Es ist aus diesem Grunde für das Titelbild eine Zusammenstellung von sonst ganz heterogenen Objekten gewählt worden, deren Abbildung aber den besonderen Vorzug hat, dafs damit der wesentlichste Teil der Thätigkeit auf dem Gebiet der coelestischen Photographie aufserhalb des Rahmens der Herstellung einer photographischen Himmelskarte charakterisiert wird. Eine eingehendere Darlegung der besonderen Zweige ihrer Anwendung an der Hand der Abbildungen würde allerdings der Hauptsache nach auf eine Wiederholung des Inhalts vieler in dieser Zeitschrift bereits veröffentlichten Mitteilungen hinauskommen. Es wird deshalb geraten erscheinen, unter Hinweis auf jene vorgängigen Informationen nur dasjenige besonders zu betonen und herauszuheben, was an unseren Bildern als Eigenart erscheint oder die Schwierigkeit ihrer Entstehung bedingt hat.[1])

Der Abbildung der Apenninen, der gröfsten und imposantesten Bergreihe der sichtbaren Oberfläche des Mondes, deren Gipfel sich stellenweise bis zu einer Höhe von 20000 Fufs über dem Mare Imbrium erheben, und deren Abhänge namentlich nach Norden hin schroff und steil in mächtiger Gliederung abfallen, liegt eine Aufnahme des Mondes zu Grunde, deren besondere Entstehung hier nicht bekannt ist. Von dem Original befindet sich eine vorzügliche Kopie im Besitze der Urania; dieselbe ist von Professor Pickering, dem Direktor der Harvard-Sternwarte, freundlichst zur Verfügung gestellt worden. Jedenfalls gehört die vorliegende Aufnahme unbestritten zu den schön-

[1]) Man vergleiche insbesondere Jahrg. I. dieser Zeitschrift S. 202 f., 622, 676; Jahrg. II. S. 133 f., 433 f.; Jahrg. III. S. 86, 177 f., 574; Jahrg. IV. S. 289; Jahrg. V. S. 38 f.; Jahrg. VI. S. 105 f., 142, 183 f.

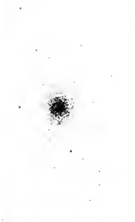


Mondapenninen.



Amerikanebel im Schwan.





Neuere astrophotographische Aufnahmen

sten, die man jemals von dieser wild zerklüfteten, romantischen Gebirgsszenerie gesehen hat, und ihre überraschende Plastizität tritt besonders bei Benutzung eines Scioptikons aufs deutlichste in die Erscheinung. Es mag deshalb dieses Bild als ein Beweis dafür angesehen werden, dafs selbst auf diesem noch mit vielen Schwierigkeiten kämpfenden Anwendungsgebiet der Photographie kein Stillstand, sondern dauernd ein erfreulicher Fortschritt zu verzeichnen ist, der zu den schönsten Hoffnungen berechtigt. In diesem Zusammenhang darf vielleicht noch darauf hingewiesen werden, dafs neuerdings in Paris mit dem grofsen Équatoréal coudé wunderbar plastische Aufnahmen des Mondes mit überraschend feinen, die bisherigen Erwartungen übertreffenden Einzelheiten erhalten wurden.

Demgegenüber repräsentiert das obere Bild rechter Hand, welches wir der Güte des Professor Max Wolf in Heidelberg verdanken (die übrigen drei Bilder sind von Professor Pickering überwiesen), das Extrem einer Daueraufnahme im wahren Sinne des Wortes. Unter Anwendung eines ca. 5-zölligen aplanatischen Objektivs von kurzer Brennweite, also erheblicher Lichtstärke, hat Professor Wolf die Exposition am 9. und 10. September 1891 auf einen Zeitraum von insgesamt $13^h\ 5^m$ ausdehnen können, ein ungemein beschwerliches und mühsames Unternehmen, von welchem wohl nur wenige unserer Leser eine richtige Vorstellung haben werden. Die gröfste Schwierigkeit besteht bekanntlich bei diesen Daueraufnahmen zur Abbildung der schwächsten Objekte in der möglichst exakten Nachführung des durch ein Uhrwerk bewegten Fernrohrs, weil eine unablässige Kontrolle erfordert wird, um mit Hilfe eines Sucher- oder Pointier-Fernrohres und eines geeigneten Leitsternes die kleinen Schwankungen und Unregelmäfsigkeiten im Gange des Triebwerkes sowie die variierenden Einwirkungen von Refraktion und Rohrbiegung auszugleichen. Kurze Unaufmerksamkeit oder eine vorübergehende Ermüdung, welcher sich der Beobachter vielleicht im Moment nicht entziehen kann, vermögen das Werk vieler anstrengenden Stunden vollständig zu vernichten; dabei soll der zahlreichen unkontrollierbaren Zufälligkeiten garnicht gedacht werden, welche ohnehin den Erfolg häufig in Frage stellen und meist erst bei der Entwickelung einer Aufnahme erkannt werden. Insbesondere fällt die ersterwähnte Schwierigkeit bei Arbeiten mit gröfseren photographischen Refraktoren ins Gewicht, weil bei diesen das Pointier-Fernrohr keine gröfsere Brennweite besitzt als das den photographischen Aufnahmen dienende Instrument, sodafs die minimalste Winkelverschiebung, wenigstens bei den helle-

ren Objekten, während der oft kurzen Zeit ihrer Lichtwirkung schon eine gleich grosse Verrückung des Bildes auf der empfindlichen Platte bedingt. Insofern ist also das Arbeiten mit den Porträtobjektiven etwas leichter und angenehmer.

In geringer Verkleinerung des Originals stellt nun unser Bild ein sehr begrenztes Gebiet der Milchstrafse im Sternbild des Schwans, dicht bei dem hellsten Sterne α dieser Konstellation, dar; es sind darauf wohl noch die Sterne 17. bis 18. Gröfse zu erkennen. Man bemerkt unzweideutig einen von Professor Wolf entdeckten, weit ausgedehnten Nebel, eine Bestätigung der seither wiederholt nachgewiesenen Thatsache, dafs ganze grofse Gebiete des Himmels von solchen lichtschwachen Nebelmassen überdeckt werden. Eigentümlich ist auch die an die Umrisse Nordamerikas erinnernde Form des bisher wohl in keinem Fernrohr gesehenen Nebelgebildes, welche den Entdecker veranlafste, dasselbe als „Amerikanebel im Schwan" zu bezeichnen. Diese Form kehrt übrigens nach Ausweis zahlreicher Sternphotogramme, welche in Heidelberg erhalten wurden, häufig bei ähnlichen Nebelgebilden wieder. Es sei hier schliefslich noch auf die zart angedeuteten Nebelmassen hingewiesen, welche man bei aufmerksamer Betrachtung rechts an den spitzen Ausläufer sich anschliefsen sieht, und welche die Verbindung mit anderen mehr zerstreuten Nebelmassen desselben Sternbildes herstellen.[2])

Bei dieser Aufnahme sowohl wie bei der nächsten, einer Darstellung des berühmten Sternhaufens ω Centauri, ist jedenfalls die Nachführung des Instrumentes mit gröfster Sorgfalt durchgeführt worden. Das letztere Objekt, welches allerdings dem südlichen Himmel angehört, ist nach einer zweistündigen, durch Professor Solon Bailey mit dem 13-zölligen photographischen Refraktor der Arequipa-Station bewirkten Aufnahme abgebildet, und zwar absichtlich dem Original entsprechend, um unseren Lesern die Bekanntschaft eines Originalnegativs zu vermitteln, eine Darstellung, der übrigens auch bei der Spektralaufnahme der Vorzug gegeben wurde.

Dem freien Auge erscheint der Sternhaufen als ein nebliger Stern etwa 4.5. Gröfse, während ein kleines Fernrohr immer noch den Eindruck eines etwas kugelförmigen Nebelballes bestehen läfst. Diese kugelige Anordnung verschwindet auch nicht bei der Betrachtung des Objekts in einem gröfseren Fernrohr, nur mit dem Unterschied, dafs dann die Auflösbarkeit klar hervortritt; es gleicht dann in fast jeder Hinsicht dieses Objekt dem in „Himmel und Erde" von

[2]) Die Unschärfe in der rechten unteren Ecke ist ein Fehler der Reproduktion.

anderer Seite eingehend behandelten grofsen Herkules-Sternhaufen, auch was den die Mitte erfüllenden nebligen Hintergrund angeht. Dagegen ist der Sternhaufen ω Centauri ungleich reicher und imposanter, denn er überdeckt am Himmel eine Fläche von fast derselben Ausdehnung wie der Vollmond. Kein einziger Stern ist mit freiem Auge zu erkennen, da selbst die hellsten immer noch nicht die 8. Gröfse erreichen.

An unser Bild liefsen sich genau die gleichen Betrachtungen anknüpfen, wie sie Professor Scheiner aus Anlafs der Behandlung des ähnlichen Objektes im Herkules angestellt hat, und man würde auf diesem Wege, wenngleich mit etwas gröfserer Mühe, vermutlich zu entsprechenden Schlufsfolgerungen gelangen. Professor Bailey hat einen etwas anderen Weg eingeschlagen, der zwar keine ganz vollkommene Anschauung von der Anordnung der Sterne in diesem Gebilde gewährt, aber doch deutlich die regelmäfsige Zunahme der Sternenzahl nach der Mitte hin zu erkennen gestattet. Er hat zunächst ein Quadrat auf der Photographie abgegrenzt, dessen Seiten je einen halben Grad betragen, und dieses wieder in 400 kleine Quadrate von je 90″ Seitenlänge eingeteilt. Die Auszählung ergab, dafs in der Mitte, wo die Sterne am gedrängtesten stehen, 100 Sterne auf einem solchen kleinen Raume sich zusammenfinden; die Gesamtzahl der sicher erkennbaren Objekte belief sich nach eigenen Feststellungen Professor Baileys und denen seiner Frau auf rund 6400, wobei aber bemerkt werden mufs, dafs bezüglich der Mittelpartie Zweifel darüber bestehen konnten, ob die Zwischenräume, welche die gezählten Objekte trennen, mit nebliger Materie oder mit den Spuren von ungleich schwächeren Sternen ausgefüllt werden.

Unsere letzte Abbildung soll eine Anschauung vermitteln von einer der bedeutendsten Arbeiten, welche das Harvard College Observatorium unter Professor Pickerings Leitung im Verein mit den Tochterstationen für den ganzen Himmel zur Ausführung bringt und teilweise vollendet hat. Die spektrographische Durchmusterung nämlich ist bestimmt, nebst einer photometrischen Durchmusterungsarbeit die Ergänzung zu bilden zu dem von Argelander inaugurierten Werk der Bonner Durchmusterung, das von Schönfeld in Bonn bis zu — 23° Deklination und von Gould auf der Kapsternwarte bis zum Südpol ausgedehnt worden ist. Die spektrographischen Massenaufnahmen, entsprechend den Aufnahmen einer ganzen Sterngegend, werden so bewirkt, dafs vor das Objektiv eines in der Regel 8-zölligen Fernrohrs ein grofses Prisma mit kleinem brechenden Winkel gesetzt wird; die entstehenden kurzen, aber zur Erkennung aller charakteristischen

Details hinreichenden Spektren werden der gröfseren Bequemlichkeit halber durch Einschaltung einer Cylinderlinse ein wenig verbreitert.

Bekanntlich werden die Sterne je nach den Besonderheiten ihrer Spektra in gewisse Typen eingeteilt, zwischen denen allerdings vielfache Übergänge stattfinden. Ein besonderes Interesse haben dabei diejenigen Sterne, in deren Spektren helle Linien anstatt dunkler, wie es die Regel ist, sich aufzeichnen. Auch auf unserer Darstellung ist ein solches Objekt auffälligster Art ersichtlich (man mufs natürlich berücksichtigen, dafs in der hier bevorzugten Abbildung als Negativ diese hellen Linien schwarz erscheinen). Ein derartiges Objekt ist stets der Veränderlichkeit verdächtig, auch wenn man sonst über sein Verhalten nichts weifs, und man wird deshalb auf anderen Aufnahmen oder am Fernrohr eine Bestätigung zu erlangen suchen. Von dem reichen Besitzstande der Harvardsternwarte an exponierten Platten kann man sich ein Bild entwerfen, wenn man erfährt, dafs fast jede solche Entdeckung, wie seinerzeit diejenige der Nova Normae, durch eine ganze Reihe von Aufnahmen identifiziert werden kann. Das verdächtige Spektrum auf unserer Heliogravüre[3]), in welchem die Wasserstofflinien G und h hell sind, gehört einem neuen Veränderlichen von langer Periode im Sternbilde des Skorpions an (für 1900 ist seine Position $\alpha = 16^h\ 56.8^m$, $\delta = -36^0\ 40'$), dessen Variabilität sofort durch nicht weniger als 16 vorhandene Platten bestätigt werden konnte; die Aufnahme selbst, auf welcher der Stern gefunden wurde, stammt aus dem August 1892 — ein genaues Datum ist nicht angegeben — und ist von dem jüngeren Pickering auf der peruanischen Tochterstation der Harvardsternwarte mit dem 8-zölligen Bache-Teleskop angefertigt. G. W.

Von den diesjährigen Marsbeobachtungen. Percival Lowell, der grofsmütige Stifter des Bergobservatoriums bei Flagstaff im Staate Arizona, hat im Oktoberheft von „Astronomy and Astrophysics“ einen Bericht gegeben über die Marsbeobachtungen, die er in den letzten Monaten von seiner 2300 m hohen Warte aus in Gemeinschaft mit Douglass und W. H. Pickering angestellt hat. Die wesentlichsten Erscheinungen, welche festgestellt wurden, sind folgende: Eine vollständige Überflutung der südlichen Marshalbkugel, welche kurz vor dem Sommersolstitium eintritt, konnte deutlich nachgewiesen werden, wobei es freilich noch immer zweifelhaft bleibt, ob die von uns wahrgenommenen Verdunkelungen Wassermassen oder atmo-

[3]) Die Zahl der noch erkennbaren schwachen Spektren ist auf dem Original nur wenig gröfser.

sphärische Trübungen sein mögen. — Die bereits telegraphisch nach Europa gemeldeten Unregelmäfsigkeiten an der Lichtgrenze des Planeten sind von zweierlei Art. Es handelt eich erstens um Abflachungen oder scheinbare Defekte der Lichtgrenze, welche an denjenigen Stellen vorzugsweise beobachtet wurden, wo dunkle Gebiete (Meere) den Rand berührten. Aufserdem wurden aber auch bergartige Hervorragungen festgestellt, die roh auf eine Höhe von 3700 Fufs zu schätzen wären, sowie plateauartige Erhebungen von etwa 2600 Fufs Höhe. Danach würde also die Marsoberfläche im Vergleich zu der der Erde verhältnifemäfsig flach erscheinen. — Helle Flecken, die für Wolken gehalten werden könnten, sowie solche, die eher stark ausgetrocknete Landesteile sein mögen, wurden mehrfach gesehen. — Was die Kanäle betrifft, eo genügt nach Lowell deren blosser Anblick, um alle bieherigen Versuche einer natürlichen Erklärung für hinfällig zu erkennen; der genannte Beobachter neigt entschieden zu der Ansicht, dafs diese Gebilde nach einem bestimmten, höchst ökonomiechen Plane angelegt seien und demnach Werke der Marsbewohner sein dürften. Er entdeckte an jedem Durcheclınittspunkte zweier Kanäle kleine dunkle Flecken (im ganzen fast ein halbes Hundert), von denen in Schiaparellis Karte nur die gröfseren verzeichnet sind. Verdoppelungen sind sowohl von Lowell als auch von anderen Beobachtern an einzelnen Kanälen wahrgenommen worden. — Eine Anzahl von Gebilden der Marsoberfläche hat endlich Lowell in wesentlich anderer Gestalt gesehen als Schiaparelli, doch mufs es wohl noch als unentschieden gelten, ob hier reelle Veränderungen oder nur verschiedene Auffassungen der Beobachtungen vorliegen. F. Kbr.

Die Entdeckung eines neuen Kometen ist am 20. November Herrn Edward Swift in California gelungen. Das sehr lichtschwache, nebelartige Objekt fand sich im Sternbilde Aquarius, seine Bewegung wurde als langsam in östlicher Richtung erfolgend angegeben. Die geringe Helligkeit in Verbindung mit der Ungunst des Wetters eeit dem Entdeckungstage hat wohl bislang nur wenige Beobachtungen in Deutschland ermöglicht.

Unmittelbar nach der telegraphischen Übermittelung der Entdeckungsposition wurde bereits von Herrn A. Berberich die Vermutung ausgesprochen, dafs der neue Himmelskörper mit dem periodischen Kometen de Vico (1844 I) identisch sei. Inzwischen ist diese Vorauesage durch die bekannt gewordenen Elementensyeteme, welche

sich allerdings auf Beobachtungen (vorwiegeud amerikanische) von nur wenigen Tagen Zwischenzeit gründen, nahezu zur Gewifsheit geworden. Diese Thatsache ist um so bemerkenswerter, als der de Vico'sche Komet, trotzdem für denselben eine Umlaufszeit von nur 5.5 Jahren gefunden wurde und sehr sorgfältige Bahnbestimmungen, namentlich von Brünnow, vorliegen, in den folgenden Erscheinungen nicht wieder gesehen worden ist; mehrfache Nachsuchungen und wiederholte genaue Berechnungen sind, wie man jetzt annehmen mufs, wahrscheinlich wegen der Lichtschwäche, erfolglos geblieben.[1]) Die Verbindung der diesjährigen Erscheinung mit den Beobachtungen des Entdeckungsjahres wird nun übrigens auch darüber Klarheit bringen, ob ein von Goldschmidt am 16. Mai 1855 in Paris gesehenss Objekt, welches bisher als Nebel gedeutet wurde, nicht doch mit dem Kometen identisch gewesen ist. Jedenfalls wird nunmehr diesem Objekt etwas mehr Aufmerksamkeit, als es bisher geschehen ist, zugewandt werden, namentlich von denjenigen Observatoren, welche im Besitz grofser Fernrohre sind, um seiner auch in den folgenden Erscheinungen habhaft zu werden. G. W.

Grofses Instrument für die Kap-Sternwarte. Erst vor kurzem haben wir über eine sehr bedeutende Schenkung seitens einee englischen Privaten an die Königliche Sternwarte in Greenwich berichtet (Juliheft 1894). Neuerdings hat nun ein anderer Freund der Astronomie, Mr. Frank Mc Clean, dem Direktor der Sternwarte der Kapstadt Mr. Gill die kostenfreie Überweieung eines Doppelrefraktors ersten Ranges, bestehend aus einem 24-Zöller für photographische Arbeiten und einem 18-Zöller für direkte Beobachtungen, angeboten. Mit Zustimmung der Admiralität, welcher das Observatorium der Kapstadt unterordnet ist, hat Mr. Gill die Schenkung angenommen. Das Instrument wird auch durch spektroskopische Einrichtungen in den Stand gesetzt werden, vorzügliche Bestimmungen über die Bewegungen der Sterns der südlichen Halbkugel in der Richtung der Gesichtslinie zur Erde ausführen zu können. Mr. Grubb hat die Lieferung dieses Riesenfernrohres übernommen. •

[1]) Möglichenfalls liegen hier ähnliche unaufgeklärte Helligkeitsschwankungen vor, wie sie beim Enckeschen Kometen mehrfach beobachtet wurden und auch in der diesjährigen Erscheinung zu Tage traten. (Siehe Jahrgang I dieser Zeitschrift. pag. 45, f.)

Die Protuberanzen der Erde. Jene gewaltigen Flammen, die aus dem Sonnenleibe in den Aether emporzüngeln, und von denen Fényi erst im vorigen September einige bis zur Höhe von 400000 km von dem Sonnenrande aus verfolgen konnte, sollten sie etwas haben, was ihnen auf Erden vergleichbar wäre! Wir wissen, dafs sie glühende Gasmassen sind, welche bei den gewaltigen Atemzügen des Sonnenleibes ausgestofsen werden. Sind auf der Erde Gasmassen vorhanden, die in Glut geraten und durch deren Ausstofsung das Erdinnere sich Luft macht? Sehen wir von den sumpfgeborenen Irrlichtern ab, in denen der Phosphorwasserstoff sich als Denklämpchen für untergegangene Tier- und Pflanzenleichen entzündet, so können wir nur an die Vulkane denken, deren Eruptionen ja die Atemzüge der geprefsten Brust des Planeten darstellen. Man weifs längst, dafs bei solchen Ausbrüchen Gasmassen befreit werden, und auch auf ihre Zusammensetzung liefs sich wohl ein Schlufs machen aus den chemischen Wirkungen, die man an ihnen beobachtet. Man durfte hoffen, genauere Resultate zu erhalten, wenn man an die natürlichen brennenden Schlote des Planeten das Instrument trug, welches uns die chemische Natur der Sonnenprotuberanzen wie der Himmelskörper überhaupt enthüllt hat, das in den Eisenhütten den Zeitpunkt erkennen läfst, wenn die glühende Masse die gehörige Kohlenstoffmenge besitzt — das Spektroskop. Welcher Krater aber wäre geeigneter für die Untersuchung als der gewaltige Feuersee der Sandwichinseln, der ja in fortwährendem Glutzustande sich befindet und doch zahm genug ist, um den Aufenthalt in seiner Nähe zu gestatten. Professor Libbey aus Princeton hat sich im September 1893 an den Krater Kilauea begeben und Gelegenheit genommen, ein paar Stunden in der Dunkelheit die Explosionen zu betrachten, die alle fünf Minuten im Feuersee stattfanden, und dabei die Flammen beobachtet, die fast immer diese Ausbrüche begleiteten. Sie schienen das genaue Wiederspiel der Wasserstoffflamme eines Bunsenbrenners zu sein. Am meisten lohnend schien es für die Untersuchung, die grofsen Ausbrüche zu überwachen, und Libbey stellte sich mit dem Instrument so nahe als möglich den Riesenfontänen gegenüber, beobachtete die warnenden Symptome eines Ausbruchs und es gelang ihm fast immer, Angaben über das Vorhandensein von Gasen zu erhalten.

Eine Zeitlang war nur ein kontinuirliches Spektrum von der glühenden Lava zu sehen. Sodann aber erschienen und verschwanden plötzlich breite Banden hellen Lichts, welche die Existenz von Gasen anzeigten, die unter hohem Drucke brannten. Die erste konstante

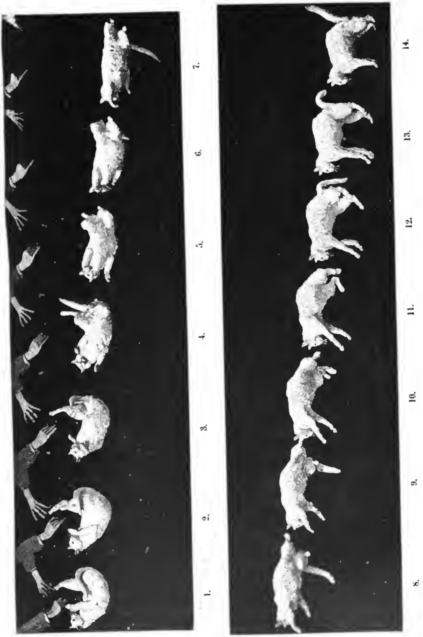
Spektralbande war eine grüne; sie zeigte mit hoher Wahrscheinlichkeit die Anwesenheit von Kohlenoxydgas an. Bei anderen Gelegenheiten erschienen Banden von geringerer Lichtstärke im Rot und im Blau, oder im Rot und Violett, die scheinbar auf Kohlenwasserstoffe zurückzuführen waren. Auch wurde gelegentlich eine lange Reihe dunkler Linien im Gelb und im Orange bemerkt, welche diese Farben manchmal im Spektrum völlig auslöschten. Letztere müssen noch sorgfältiger studiert werden, bevor man sie definitiv bestimmten Stoffen zuschreiben kann. Jedenfalls ist mit diesen Untersuchungen ein schöner Anfang in der genauen Erforschung der vulkanischen Gase gemacht worden. Sm.

Die Katzen und die höhere Mechanik.

Die Katzen fallen immer auf die Beine! Das ist eine uralte Katzensitte und trotzdem ein Brauch, welcher als wenig zu Recht bestehend erscheinen könnte; denn es hat den Anschein, als spräche er allen bisher bekannten Bewegungsgesetzen Hohn. Und wirklich hat es neuerdings ein Schriftsteller wahrscheinlich machen wollen, dafs uns diese triviale Thatsache ebenso, wie einst ein fallender Apfel den Newton, auf neue wissenschaftliche Grundwahrheiten leiten könne.[1]) Das wird nun zwar sicherlich nicht der Fall sein; immerhin war die Behandlung der Erscheinung, welche dieselbe kürzlich durch den bekannten Augenblicksphotographen Marey in Paris und einige seiner mathematisch gebildeten Kollegen, Guyou und Levy, gefunden, interessant genug, um einen kleinen Sturm in der Sitzung der Pariser Akademie hervorzurufen, und auch unsere Leser dürften sich für die Frage interessieren.

Zunächst die Bilder. Dieselben, 14 an der Zahl, gehören zu einer Serienaufnahme und sind während der kurzen Zeit des Falles der Katze durch eine geringe Höhe aufgenommen. Die Bilder folgen aufeinander in einem zeitlichen Intervall von je $^1/_{60}$ Sekunde. Man sieht nun deutlich, dafs die Annahme, die Katze habe sich von den Händen des Experimentators (1) so abgestofsen, dafs sie einen Antrieb zur Drehung erhielt, nicht stichhaltig ist; übrigens würde sich diese Möglichkeit, falls eine anderweitige Deutung der Erscheinung fehlte, ja noch besonders ausschliefsen lassen, dadurch, dafs man die Katze an vier Fäden aufhängt und diese gleichzeitig durchschneidet. Da indes, wie wir sehen werden, eine andere Erklärung den Bildern besser entspricht, dürfte

[1]) Ciel et Terre, November, 1894.


1. 2. 3. 4. 5. 6. 7.
8. 9. 10. 11. 12. 13. 14.

dieses Experiment nicht einmal nötig erscheinen. Nicht viel anders steht es mit der Annahme, dafs die Katze sich dadurch drehe, dafs sie mit ihren Pfoten die Luft seitwärts schlage, sich also verhalte wie ein Schwimmer, der sich im Wasser drehen will.

Wir wollen uns aber zunächst die für den Sachkenner allerdings nicht sehr grofse Schwierigkeit, auf welche eine anderweitige Erklärung stöfst, klar machen und uns zu diesem Zwecke einen etwas einfacheren Fall denken. Es befinde sich irgendwo im Weltraum eine senkrechte Stange, sagen wir ein Mastbaum, an dessen unterem Ende ein Querbalken, eine Raa, drehbar angebracht sei. An dem oberen Ende sei eine ebenso grofse Stange parallel zu der unteren und ebenfalls drehbar aufgehängt. Die vier Raaenden mögen gleichmäfsig belastet sein, jedes etwa mit einem Kilogramm. Wir wollen uns nun ferner denken, dafs auf der unteren Raa ein Matrose stehe, welcher mit seinen Händen die obere Raa anfafst und zu drehen sucht. Wenn wir nun endlich der Einfachheit halber von der Masse des Matrosen absehen, so bietet uns der vorgestellte Apparat einen sehr einfachen Typus dessen, was der Physiker ein nur durch innere Kräfte beeinflufstes System nennt. Durch äufsere Kräfte würde das System beeinflufst werden, sobald wir uns etwa denken, dafs der Apparat in der Nähe eines Weltkörpers schwebe, so dafs die an ihm angebrachten Massen angezogen werden.

Es handelt sich nun um folgende Frage: Wird der Matrose die obere Raa so drehen können, dafs sie zwar in horizontaler Ebene bleibt, aber mit der unteren einen Winkel bildet? Man sieht ohne weiteres ein, dafs dies zwar möglich ist, dafs aber nach dem bekannten Prinzip der Gleichheit von Wirkung und Gegenwirkung bei jeder Drehung der oberen Raa die untere um einen gleichen Betrag in entgegengesetztem Sinne zurückweicht. Rechnet man die von den Raaen durchstrichenen Flächenräume je nach dem Drehungssinn als positiv oder negativ, so ist der gesamte durchlaufene Flächenraum offenbar gleich Null. Dies ist ein spezieller Fall des sogenannten Flächensatzes, welcher besagt, dafs in allen derartigen Fällen der unter dem Einflufs innerer Kräfte beschriebene Flächenraum die Summe Null habe.

Es hat nun dieser Flächensatz scheinbar für die Katze verhängnisvolle Folgen; sie könnte etwa die Vorderpfoten mit Hilfe ihrer inneren, also ihrer Muskelkräfte, in einem Sinne um ihre wagerechte Längsachse drehen, würde aber dadurch gleichzeitig eine Drehung der hinteren Extremitäten im entgegengesetzten Sinne herbeiführen, folglich stets genau auf den Rücken fallen. Anders liegt die Sache,

wenn wir uns die Massen im Sinne des Radius verschiebbar denken, also, um bei dem Mastbaume zu bleiben, die Annahme machen, dafs der Matrose etwa zunächst die beiden oberen Kilogrammstücke bis zur Hälfte einziehe. Der Flächensatz ergiebt dann, dafs der Drehungswinkel der oberen Raa viermal so grofs werden mufs, als der der unteren; nur dann sind die durchlaufenen Flächenstücke einander gleich, denn die Flächenräume von Kreisen, und folglich auch die von Kreisausschnitten, stehen ja im Verhältnis der Quadrate der Radien. Unser Matrose kann nun leicht die Drehung in einem solchen Sinne fortsetzen, dafs der Überschufs, welchen die obere Raa einmal erzielt hat, bestehen bleibt. Er schiebt nämlich die oberen Gewichte wieder an die Enden, zieht die unteren bis zur Hälfte ein, und dreht im entgegengesetzten Sinne; die obere Raa geht ein wenig zurück, die untere aber viermal so stark vorwärts, so dafs man auf diese Weise fortwährend Drehungen des ganzen Systems in demselben Sinne erhält. Für diese abwechselnden Bewegungen läfst sich übrigens, wie mir scheint, die Regel aufstellen, dafs sie in demselben Sinne erfolgen müssen, wie sie etwa ein Schwimmer in einem widerstehenden Mittel anwenden kann. Nur würde sich der Widerstand, welchen die Massen der Drehung entgegensetzen, auch im freien, also luftleeren Weltraume zeigen.

Der Vorgang ist ein wenig kompliziert, aber zweckmäfig, und deshalb kann er von Organismen mit Leichtigkeit instinktiv ausgeführt werden, ganz besonders von einem Tiere, welches infolge von Gewöhnung und Vererbung zweckmäfsige Bewegungen so schnell auszuführen versteht wie die Katze. Unsere Katze verbleibt zunächst einige Bruchteile einer Sekunde ganz ruhig, dann zieht sie die Vorderpfoten an und schlägt mit den ausgestreckten Hinterpfoten seitwärts, um nun endlich umgekehrt zu verfahren. Mag die Summe aller beschriebenen Flächen gleich Null sein, die Summe der durchlaufenen Drehungswinkel ist von Null verschieden, da ja mit den Radien fortwährend gewechselt wird.[2]) Im Grunde genommen ist das ganze Verfahren elegant und zierlich — wie die Katze. Sp.

[2]) Es sei noch bemerkt, dafs sich die Betrachtung dahin erweitern läfst, dafs man die Drehungsachse in der Mitte geknickt denkt, so dafs die obere Raa sich um eine andere Achse dreht als die untere. Diese Betrachtungweise ist recht fruchtbar, und ein entsprechender Vorgang dürfte bei dem Katzenfall eine wichtige Rolle spielen.

Bibliographisches

Isaac Roberts: A Selection of photographs of stars, starclusters and nebulae, together with information concerning the instruments and the methods employed in the pursuit of celestial photography. — London: The Universal Press, 326, High Holborn, W. C.

Fachastronomen und Freunde der Astronomie werden mit grofsem Interesse ein Werk aufnehmen, welches wie das vorliegende weiteren Kreisen einen Beweis von der erfolgreichen Anwendung der Lichtbildkunst auf die Erforschung himmlischer Objekte in so direkt verständlicher Form darbietet. Zwar existieren eine Reihe von Zeitschriften, welche gegenwärtig unter Aufwendung nicht geringer Kosten photographische Aufnahmen der verschiedensten Himmelsobjekte in vorzüglicher Reproduktion abbilden, und namentlich in England und Amerika geschieht in dieser Beziehung erfreulicher Weise sehr viel. Man darf aber nicht vergessen, dafs in der Regel auf solchem Wege nur die vorzüglichsten Resultate zur Veröffentlichung gelangen, während sehr vielen gerade daran gelegen ist, über die Art des Verfahrens und die Schwierigkeiten der Ausübung einiges zu erfahren. Versucht der eine oder andere sich hinterher an eigenen Aufnahmen, so wird er durch die Wahrnehmung entmutigt, dafs die Schwierigkeiten eines solchen Unternehmens von ihm weit unterschätzt wurden, während es doch keinem Zweifel unterliegt, dafs schon mit verhältnismäfsig kleinen Hilfsmitteln, wenn auch mit einiger Beschränkung, manche Arbeit von dauerndem Werte geschaffen werden kann.

Die besondere Aufgabe allerdings, welcher sich der Verfasser zugewandt hat, nämlich die photographische Aufnahme der Sternhaufen und Nebelflecke, erfordert, von verschwindenden Ausnahmen abgesehen, gröfsere Instrumente, und in diesem Punkte scheinen auch die Spiegelteleskope einige wesentliche Vorzüge vor den vielfach in Gebrauch genommenen Porträt-Objektiven zu besitzen. Neben einer Generalansicht des Observatoriums giebt eine besondere Tafel das von Roberts benutzte Instrument, ein Spiegelfernrohr, dessen spiegelnde Fläche einen Durchmesser von 20" und eine Brennweite von rund 8' besitzt. Dasselbe ist mit einem gewöhnlichen astronomischen Fernrohr auf dieselbe Montierung aufgesetzt und verbunden, in einer Form, die von Grubb in Dublin mehrfach zur Ausführung gelangte und als Twin Equatorial von ihm bezeichnet wird. Selbstverständlich wurde dafür Sorge getragen, dafs ein Uhrwerk das Instrument der täglichen Bewegung der Gestirne nachführt, um langdauernde Expositionen zu ermöglichen, die hier mit um so gröfseren Schwierigkeiten verbunden waren, da die Aufnahmen — in dem Format von 10 : 10 cm — stets im Brennpunkt erfolgten und somit eine andauernde direkte Kontrolle des Ganges des Uhrwerks nicht auszuführen gestatteten. Der Verfasser versäumt auch nicht, seine anfänglichen Mifserfolge zu betonen und manchen praktischen Wink aus seiner zweifellos sehr reichen Erfahrung einzuflechten.

Die Arbeiten von **Roberts** — und entsprechend von einigen anderen Astronomen, namentlich **Wolf**, **Barnard**, **Russell** — können am besten als eine Ergänzung zu dem internationalen Plan der Herstellung einer photographischen Himmelskarte bezeichnet werden, und sie verdienen in diesem Sinne die allergröfste Beachtung. Auf 51 Tafeln in Folioformat sind, nach den Rectaszensionen geordnet, viele interessante Nebelflecke und Sternhaufen reproduziert, über die wir leider bei der Fülle des Gebotenen uns nicht im einzelnen äufsern können. Nur das Eine mag hervorgehoben werden, dafs sich bei der Betrachtung dieser photographischen Aufnahmen immer mehr die Vorstellung befestigt, dafs die weit überwiegende Zahl der Nebel eine so einheitliche Form und Anordnung aufweist, wie man sie früher nur geahnt hat, nähmlich die spiralige Struktur. Der grofse Spiralnebel in den Jagdhunden und einige andere, sonst ziemlich unscheinbare Nebel sind vorzügliche Beispiele hierfür, und es kann kaum zweifelhaft erscheinen, dafs in dieser Hinsicht die Photographie einen bedeutenden Vorsprung gegenüber der direkten Erforschung gewonnen hat.

Als Erläuterung sind jeder Tafel die nötigen Angaben über den Ort des dargestellten Objektes und die Expositionsdauer, aufserdem die mittleren Örter einer Reihe — meistens 3 bis 4 — von besonders kenntlich gemachten Sternen beigefügt, welche die unter Umständen wünschenswert erscheinende Ausmessung und Lagenbestimmung gewisser Objekte erleichtern sollen. Im übrigen hat sich der Verfasser die weise Beschränkung auferlegt, zur Charakterisierung einer jeden Aufnahme nur kurz auf die Wahrnehmungen von **Herschel**, Lord Rosse und einigen anderen Beobachtern hinzuweisen und sodann mit wenigen Worten diejenigen Punkte hervorzuheben, in welchen die photographische Aufnahme sich hiervon unterscheidet. Der Text ist aber so kurz gefafst, dafs man vollständig in der Lage ist, die Aufnahme ganz unbeeinflufst auf sich wirken zu lassen, und das mufs als ein grofser Vorzug des Werkes bezeichnet werden.

Referent darf allerdings nicht verschweigen, dafs manchmal die angewandte Vergröfserung auch etwas zu weit getrieben erscheint, und dafs hierdurch namentlich bei einigen dichtgedrängten Sternhaufen der Gesamteindruck etwas abgeschwächt wird. Auch die Tafel mit dem Andromedanebel wird vielleicht diesen oder jenen Leser nicht ganz befriedigen, wenngleich jedem, der mit solchen Aufnahmen vertraut ist, auf den ersten Blick klar wird, dafs die betreffende Tafel immerhin ein sehr gutes Gesamtbild des interessanten Objektes bietet; die spiralige oder Ringstruktur haben wir freilich nach Aufnahmen von **Roberts** gelegentlich schon besser gesehen. Es dürfen dabei aber die Schwierigkeiten und Mängel eines jeden photographischen Vervielfältigungsverfahrens nicht unberücksichtigt bleiben, denn es kommt natürlich in der Regel darauf an, möglichst den Totaleindruck wiederzugeben. Dafs es aber geradezu unmöglich ist, mit nur einer Originalaufnahme oder in einer einzigen Reproduktion sämtliche Einzelheiten so komplizierter Gebilde, wie der Andromedanebel eines ist, getreu darzustellen, ist allgemein bekannt. Bei längerer Belichtungsdauer sind die hellsten Partieen in der Regel schon überexponiert, während die schwächeren oft kaum angedeutet erscheinen. Eine sehr verständliche Bestätigung bieten in dieser Beziehung die drei Tafeln des Orionnebels. Die erste, nach einer Aufnahme von nur 15 Minuten Dauer, läfst das flockige Aussehen desselben und die Lichtknoten der helleren Teile zur vollen Geltung kommen. In der zweiten — einer Belichtungsdauer von 80 Minuten entsprechend — ist von diesem verwickelten Aufbau schon manches verloren gegangen; dafür bemerkt man aber, dafs die auf dem vorhergehenden Blatte eben erkennbaren, nach beiden Seiten auslaufenden Arme sich in Wirklichkeit zu einem Ring zusammenschliefsen, und es mufs diese Tafel füglich

als das beste Gesamtbild des ganzen Nebels bezeichnet werden. Die dritte Platte stellt die mittleren Partieen — bei einer Belichtung von $3^1/_2$ Stunden — fast ohne jedes Detail dar, giebt aber die Strukturverhältnisse der schwachen Ringteile mit auffälliger Deutlichkeit wieder. Der Vergleich mit den Originalplatten würde sicherlich zeigen, dafs die Kontraste auf diesen minder stark hervortreten, und dafs viele Einzelbeiten erst bei der Reproduktion verloren gegangen sind.

Rückhaltlos kann Referent das vorliegende Werk als eine hervorragende Erscheinung kennzeichnen, und es möge ihm schliefslich nur noch gestattet sein, seinem Bedauern darüber Ausdruck zu geben, dafs keine Aussicht vorhanden scheint, in Deutschland ihm Ähnliches, viel weniger Überlegenes gegenüberzustellen; denn auch in dieser Beziehung gilt ohne Einschränkung das, was auf S. 151 dieses Bandes von „Himmel und Erde", Anm. 2 bereits von anderer Seite so eindringlich gesagt worden ist. G. W.

Heath-Kanthack: Lehrbuch der geometrischen Optik. — Deutsche autorisierte und revidierte Ausgabe, mit 155 in den Text gedruckten Figuren. VIII und 386 S. gr. 8°. Berlin, Verlag von Julius Springer.

Die Aufgabe der geometrischen Optik, den Verlauf eines einfachen Strahles, bezw. eines sogenannten Strahlenbüschels in gewissen Kombinationen von durchsichtigen Medien festzustellen, sowie die Methoden zur Behandlung dieser, was die Gesamtheit der Strahlen eines Büschels anlangt, nicht immer ganz leichten Aufgabe, sind in diesem Werke klar, anschaulich und leichtverständlich behandelt. Dasselbe kann also für den Zweck einer Einführung in die Theorie der Abbildung durch optisch durchsichtige Medien sehr wohl empfohlen werden, wenngleich es nicht von den allgemeinsten Prinzipien der mathematischen Lehre über die Abbildung eines Raumes in den anderen ausgeht, sondern sich immer auf die mehr geometrische Anschauung von dem Strahlenverlauf selbst aufbaut, oder vielmehr gerade weil es das thut. Die Astronomen werden allerdings auch in diesem sonst vollständigen Werke wiederum eine eingehende Darstellung der Theorie des Fernrohrs vermissen, die übrigens schon in dem englischen Original fehlt. — Im letzten Kapitel beschäftigt sich das Buch noch nebenher mit dem Verlauf von Strahlen in Medien variabler Dichtigkeit und streift dabei die Erscheinungen der meteorologischen Optik. In dieser Beziehung dürfte es sich empfehlen, die in der Wissenschaft übliche Terminologie durchweg zur Anwendung zu bringen. Die durch Beugung der Strahlen erzeugten Lichtfiguren werden jetzt allgemein als „Höfe" bezeichnet, während man unter dem Namen „Ringe" die durch Brechung des Lichtes in den Eiskrystallen entstehenden Erscheinungen zusammenfafst. Das Buch — dessen Ausstattung wir noch ganz besonders lobend hervorheben wollen — spricht wiederholt von kleinen und grossen Höfen, wo Ringe gemeint sind. —t.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Über die Entstehung und Altersbestimmung der Tropfsteingebilde.

Von Prof. Dr. S. Günther in München.

Jene merkwürdigen, häufig abenteuerlich gestalteten Steingebilde, welche in abgeschlossenen unterirdischen Räumen durch Einsickern von kalkhaltigem Wasser bisweilen zu stande kommen, haben erst in der Neuzeit die Aufmerksamkeit in höherem Mafse auf sich gezogen. Altertum und Mittelalter scheinen an ihnen achtlos vorübergegangen zu sein, wofern überhaupt ihre Existenz bekannt war. Denkt man daran, dafs die Erforschung von Höhlen durch Aberglaube und Furcht vor den Geheimnissen der Tiefe von vornherein sehr erschwert war, so ist es wohl begreiflich, dafs erst eine aufgeklärtere Zeit in die Lage kommen konnte, sich mit einer Erscheinung zu beschäftigen, welche wir jetzt als eine ungemein weit verbreitete kennen. Die erste Erwähnung der Tropfsteinhöhlen scheint, ohne dafs jedoch dieser Angabe irgend eine apodiktische Gewifsheit beigelegt werden soll, in dem Sendschreiben des Cornelio Magni aus Parma an den bekannten Polyhistor Athanasius Kircher enthalten zu sein, welches dieser nebst lateinischer Übersetzung zum Abdrucke gebracht hat, und welches von den Wundern der grofsen Höhle auf der Kykladen-Insel Antiparos handelt[1]). Magni hat die Ursache der die Wände dieser Höhle zierenden Erhöhungen richtig erkannt, indem er dieselben auf „aquae lapidescentes" zurückführt; dagegen scheint ihm die jetzt übliche Terminologie noch nicht bekannt gewesen zu

[1]) Kircher, Mundus subterraneus, 1. Band, Amsterdam 1678, S. 124 ff. Der Brief selbst stammt aber aus früherer Zeit; er zeichnet sich durch lebhafte und offenbar wahrheitsgetreue Schilderung des Gesehenen aus. Zumal die transparenten „Tapeten" und hohlen Kegel erregten des Briefstellers Interesse

sein, denn er fafst beide Arten von Tropfsteingewächsen unter dem Namen „stillicidia petrosa" zusammen, dessen auch Leibniz sich bedient[2]).

Bekanntlich stellt man heutzutage allgemein den von der Decke herabhängenden Stalaktiten die vom Boden aufsteigenden Stalagmiten entgegen, doch hat diese Nomenklatur blos eine äufserliche, nicht aber eine sachliche Bedeutung, denn „τὸ στάλαγμα" oder „ὁ σταλαγμός" heifst soviel wie „Tropfen", und „σταλακτός" ist gleichwertig mit „tröpfelnd." Wer zuerst diese Worte gebraucht hat, ist wohl schwer festzustellen; wir selbst begegneten ihnen zuerst in dem Kataloge[3]), welchen der Naturhistoriker Worm von seiner grofsen Naturaliensammlung geliefert hat[4]). Es darf uns nicht wundern, dafs man sich zuerst mit der Erkenntnis der Thatsache als solcher zufrieden gab, an eine schärfere Analyse des Entstehungsvorganges jedoch erst schüchtern und allmählich herantrat. Einer der ersten, der sich unter dem geologischen Gesichtspunkte hiermit näher beschäftigte, war der wackere J. Baier[5]), der zwar, ganz ebenso wie Leibniz[6]), auf die äufsere Ähnlichkeit zwischen Stalaktiten und Belemniten hinweist und nahe daran war, erstere auch zu den Versteinerungen (im gewöhn-

---

[2]) Leibniz, Protogaea, Göttingen 1698, S. 67 ff. Der grofse Gelehrte hatte die Baumannshöhle im Harz besucht und darin viel für seine Zwecke Wichtiges gefunden. Statt des erwähnten Wortes gebraucht er auch „lapis trophaceus", was offenbar nur eine oberflächliche Latinisierung der damals im Volksmunde allgemein üblichen Benennung „Traufstein" ist.

[3]) Worm, Museum Wormianum, Leiden 1655, S. 50 ff. Abgebildet resp. beschrieben sind hier natürlich nicht Tropfsteine in situ, sondern lediglich bemerkenswerte Exemplare, welche dem Autor von verschiedenen Seiten zugegangen waren.

[4]) Auffällig erscheint, dafs Worm unter Stalagmiten Konkretionen von oolithischer Struktur versteht; „stalagmites", sagt er, „ejusdem naturae et substantiae videtur cum stalactite, sed figura saltem differt, quod semper globose concrescat." Die beigefügte Abbildung entspricht einer erbsensteinartigen Anordnung kleiner Kügelchen.

[5]) Vergl. Günther, Der Begründer der fränkischen Geognosie und Landeskunde, Bayerland, 1. Jahrgang, S. 55. In dem Hauptwerk Baiers (Oryctographia Norica, sive rerum fossilium et ad minorale regnum pertinentium, in territorio Norimbergensi ejusque vicinia observatorum succincta descriptio, Nürnberg 1708) kommt er mehrfach auf den Gegenstand zu sprechen; ganz besonders aber hat ihm die Illechwanger Höhle bei Sulzbach (in der heutigen Oberpfalz) Gelegenheit zu derartigen Untersuchungen gegeben.

[6]) Leibniz bemerkt (a. a. O.) u. a.: „Sunt et stiriae anserini calami crassitie, variae longitudinis, aliquando tripodalis, quales si frangas, radii apparent candidi, crystallini et columnulae ambitu ad axem redeuntes, quod etiam in belemnitis observes."

lichen Wortsinne) zu rechnen[7]). Er hat mutmaßlich als der erste auch die „Tropfsteinorgeln" gesehen und richtig gedeutet; es sind diese Stalagmiten, welche wie Orgelpfeifen neben einander aufgereiht stehen und, mit dem Stocke angeschlagen, einen hellen oder dumpfen Ton von sich geben.

Tiefer in die Sache gehen erst in viel späterer Zeit die Verfasser von Lehrbüchern der physikalischen Geographie ein, unter denen zumal der Dorpater Parrot hervorragt[8]), allein das so bedeutsame chemische Moment bleibt freilich auch jetzt noch unberücksichtigt. Parrot betont, daſs es zu Tropfsteinbildungen nur da kommen könne, wo der die Decke des Hohlraumes bildende Kalkfels mit vegetabilischer Erde und Pflanzen bedeckt sei. Die verwesenden Pflanzen, nimmt er an, erzeugen einen Überschuſs an Kohlensäure, mit der sich das einträufelnde Meteorwasser durchdringt. Richtig hat er auch bemerkt, daſs das Tropfwasser sich hie und da in kleinen Bassins ansammelt, wenn nämlich die Verdunstung nicht rasch genug vor sich gehen kann. Bei dieser Auffassung des Herganges blieb es im wesentlichen, bis neuerdings Senft in einer umfassenden Abhandlung[9]) das Problem, dem die Tropfsteinausblühungen als Unterfall subordiniert sind, nämlich die Rolle des kohlensauren Kalkes in der Natur, ganz allgemein in Betracht zog. Mit Fug bezeichnet er diese Rolle als eine für das physische Leben unserer Erde hochwichtige. „So wandert der kohlensaure Kalk durch alle Regionen und Zonen, durch alle Höhen und Tiefen, vom Innern des Binnenlandes nach allen Meeren, und muſs während seiner Wanderung hier durch Ausfüllung der klaffenden Spalten in der altersgrauen Erdrinde das Alte wieder verjüngen und dort durch seine Lagerabsätze ganz neue Erdrindelagen und neues Land bilden, hier die zahlreichen Glieder des Pflanzenreiches mit körperkräftigender Nahrung versorgen und dort Myriaden von Tieren das schützende Gehäuse oder das festigende Gerüste ihrer weichen Körperteile aufbauen." Von den Kalktuffbildungen, welche,

[7]) Da die Belemniten der Kalkformation selbst häufig in Kalkspat umgewandelt sind, so muſs die von Leibniz hervorgehobene Radialfaserung in beiden Fällen, so sehr sie auch genetisch von einander abweichen, sich wahrnehmbar machen, und es ist deshalb Baiers anfängliche Anschauung wohl zu begreifen.

[8]) Parrot, Grundriſs der theoretischen Physik, 3. Teil, Riga-Leipzig 1815, S. 89 ff. — Vergl. auch Haidinger, Handbuch der bestimmenden Mineralogie, Wien 1845, S. 289.

[9]) Senft, Die Wanderungen und Wandelungen des kohlensauren Kalkes, Zeitschrift der Deutschen Geologischen Gesellschaft, 13. Band, S. 263 ff.

unaufhörlich unter unseren Augen sich erneuernd, uns eine deutliche Vorstellung vom Sedimentationsprozesse vergangener geologischer Perioden vermitteln, nehmen wir hier Abstand, und halten uns einzig und allein an das, was wir mit Senft als Sintergebilde, in der weitesten Bedeutung dieses Wortes, anzusehen ein Recht haben.

Diese Sinterfiguren bestehen nun teils aus Kalkspat, teils aus sogenanntem Aragonit, und daneben sind nach Senft auch Übergangsformen zu unterscheiden [10]. Die ersterwähnte Modalität ist die bei weitem häufigste. Das Sickerwasser enthält Kalkkarbonat aufgelöst, und zwar ist dies Bikarbonat; die Hälfte der von dem Wasser mitgeführten Kohlensäure entweicht mithin, sobald sich dazu Gelegenheit bietet, an der Luft, und der Kalzit, welcher noch zurückgeblieben ist, liefert das Material zu Stalaktiten und Stalagmiten [11]. Was den Aragonit anlangt, aus welchem sich, um ein Beispiel anzuführen, die uns schon bekannten Tropfsteine von Antiparos zusammensetzen [12], so ist derselbe chemisch gleichfalls der Formel $CaCO_3$ unterworfen, aber krystallographisch weicht er vom Kalkspat ab — eines der schönsten Beispiele des von Rose entdeckten Dimorphismus [13] — der durch die während des Krystallisationsvorganges herrschende Temperatur bedingt wird. Konzentrierte Lösungen, welche in mit der Aufsenwelt kommunizierenden Räumen fliefsen, wechselnder Erwärmung und stärkerer Verdunstung unterworfen sind, liefern Kalkspatsinter, der nach Umständen stalaktitische, stalagmitische oder auch die Erscheinungsform des Wandsinters annehmen kann (Drusenrinde, emailförmige Überkleidung). Verdünnte Lösungen andererseits, welche an geschlossene Räume gebunden sind und nicht von namhaften Temperaturschwankungen betroffen werden, führen zur Ausscheidung von Aragonitsinter, der natürlich auch jede der drei bezeichneten Formen annehmen kann. Indessen ist alsdann doch eine erhöhte Neigung zur Varietätenbildung erkennbar. Insbesondere kann der stalagmitische Sohlensinter ganz und gar jene pisolithisch-globulare Struktur erhalten, welche Worm (s. o.), der eben nach den ihm zufällig vorliegenden Proben urteilen mufste, für das

[10]) Ebenda, S. 314 ff.

[11]) Konngott, Handwörterbuch der Mineralogie, Geologie und Paläontologie, 1. Band, Breslau 1882, S. 95.

[12]) H. Credner, Elemente der Geologie, Leipzig 1882, S. 226.

[13]) G. Rose, Über die Entstehung des Aragonites aus verdünnten Kalklösungen, Sitzungsbericht d. k. preufs. Akad. d. Wissenschaften vom 1. November 1860.

entscheidende Kennzeichen der Stalagmiten überhaupt hielt. „Kalkspat-Aragonitgebilde endlich bilden sich vorzüglich da, wo das kohlensaure Wasser seiner Umgebung bald mehr bald weniger Kalk rauben und absetzen kann, aber aufserdem auch zugleich aus einer und derselben, stets gleichviel Kalk haltenden Lösung, wenn sich dieselbe an einem Orte befindet, welcher abwechselnd eine Zeitlang dem äufseren Luftzutritt verschlossen und ihm dann wieder geöffnet ist.“

Wir haben es sonach mit einem Krystallisationsprozesse zu thun, der sich, so lange die ihn vorbereitenden und ermöglichenden Bedingungen bestehen bleiben, so lange als z. B. nicht etwa die das meteorische Sickerwasser durchlassenden Kanäle in der Felsdecke sich verstopfen, immer und immer wieder von neuem vollzieht; die innere Zusammengehörigkeit der Tropfsteingebilde mit den Eiszapfen und Eisstalaktiten, sowie mit den metallischen Effloreszenzen an den Wänden gewisser anderer Höhlen ist dadurch festgelegt.[14]) Wenn

[14]) Über die Bildung der Eisfortsätze an den Höhlenwänden haben wir ganz vor kurzem erst dankenswerte Aufschlüsse erhalten durch Grofsmann und Lomas (On Hollow Pyramidal Ice Crystalls, Nature, 1894, S. 600 ff.); beide Gelehrte haben die in eine ungeheure Lavamasse am Eyriksjökul auf Island eingesenkte Eishöhle von Surtshellir durchforscht. Man trifft hier Stalaktiten und Stalagmiten von wunderbarer Schönheit an, und zwar eignet denselben vielfach die Form von „Eistrichtern“, hohlen sechsseitigen Pyramiden, welche sich jedoch nicht sowohl aus verdunstendem Träufelwasser, als vielmehr direkt aus der Feuchtigkeit der Höhlenluft bilden. Ob man dieselben, wie es am fraglichen Orte geschieht, als Analoga der Rauhfrostbildungen betrachten darf, möchten wir jedoch dahingestellt sein lassen, weil nach Assmanns mikroskopischen Beobachtungen (Vom Brocken, Das Wetter, 1884, S. 25 ff.) der Rauhreif durch linear erfolgenden Zutritt neuer Tröpfchen, die dann rasch gefrieren, sich zu den schönen Gefiederbildungen entwickelt. Ähnliche Eispyramiden sind nach Grofsmann und Lomas auch in den Eisbehältern der für den amerikanisch-europäischen Fleischtransport eingerichteten Schiffe, sowie in den Kühlzellen von Bierbrauereien beobachtet worden; das Wachstum erfolgt in dem Sinne der von Knop für die Krystallvergröfserung überhaupt aufgestellten Theorie. Wasser, welches unmittelbar aus dem gasförmigen in den festen Aggregatzustand übergeht, scheint sich in hochkrystallinischem Zustande zu befinden; vergl. auch die Studien von Krenner in der berühmten Karpathen-Eishöhle von Dobschau (A Dobsinai Jegbarlang, Budapest 1874). Hohle Kalkspatzapfen sind übrigens, wie aus den Darlegungen eines sehr gründlichen Höhlenforschers, T. Gruber, hervorgeht (Briefe hydrographischen und physikalischen Inhaltes aus Krain, Wien 1781, S. 87 ff.), ebenfalls keine Seltenheit. — Statt mit Kalk, können die subterranen Gewässer auch mit irgend einer anderen Mineralsubstanz beladen sein (Credner a. a. O.), und so gelangen unter Umständen auch Schwefelmetalle zu einer Absonderung, bei der eine Abmessung vor den beiden anderen Dimensionen erheblich vorwiegt (Schwefelkies-, Bleiglanz- und Zinkblendeabsätze). Dergleichen sind zu

desungeachtet Stalaktiten und weit mehr noch Stalagmiten durch die jedem Grottenwanderer bekannte abenteuerliche Mannigfaltigkeit der Gestalt sich auszeichnen,[15] so mufs man nur bedenken, wie vielen Ablenkungen vom normalen lotrechten Wege das von oben kommende Wasser, sobald erst einmal ein kleiner Zapfen herausgebildet ist, sich ausgesetzt sieht. Senft, welcher in einem Muschelkalksteinbruche am Hörselberge (bei Eisenach) die Art und Weise, wie Sintergebilde entstehen, zu studieren vermochte, erläutert an der Hand seiner hier gemachten Wahrnehmungen die Einzelheiten des Versinterungsprozesses, namentlich auch bezüglich der dünnen Draperien, so genau,[16] dafs wir uns damit bescheiden zu sollen glauben, auf seinen dem Anscheine nach nicht nach Verdienst beachteten, nur selten zitierten Aufsatz auch unsererseits hinzuweisen.

Erst in neuester Zeit scheint die Frage, wieviel Zeit denn zum Aufbau einer Sintersäule von gegebener Gröfse verbraucht worden sei, wieder mehr auf die wissenschaftliche Tagesordnung gesetzt zu werden, lange aber beachtete man sie wenig, teilweise deshalb, weil man an sich absoluten Altersbestimmungen geologischer Natur etwas skeptisch gegenüberzustehen Grund hat, sodann hauptsächlich auch deshalb, weil man an schöpfungsgeschichtlichen Diskussionen, wie sie das vorige Jahrhundert so lebhaft bewegten, keinen Geschmack mehr findet. Denn wesentlich der Nutzen der Tropfsteine für die Möglichkeit, eine obere Grenze des Alters unserer Erde zu ermitteln, regte solche Untersuchungen an. Es dürfte wiederum Leibniz gewesen sein, der durch die gelegentlich gemachte Bemerkung, er habe an den Stalagmiten der vorerwähnten Harzgrotte eine Art Jahresringe wahrgenommen,[17]

sehen in den Erzlagerstätten von Raibl (Kärnthen) und in den Höhlen des silurischen Dolomites der Bleiregion am oberen Mississippi. Von den stengeligen Eisenblüten, welche ihm in besonderer Vollkommenheit in einem verlassenen Bergbau bei Brotterode (Thüringen) entgegentraten, handelt sehr ausführlich Senft (a. a. O., S. 293 ff.); es sind dies nicht minder krystallinische Sintergebilde, als deren Ursprungsstätte jedoch diesmal eine Eisenspatdecke zu gelten hat.

[15]) An dieser Stelle kann auf das morphographische Element, welches ja aus populären und Reisebüchern zur Genüge bekannt ist, nicht näher eingegangen werden. Vergl. z. B. Schmidl, Die Baradlah-Höhle bei Aggtelek und die Lednica-Eishöhle bei Szilitze im Gömörer Komitate, Sitzungsber. d. k. k. Akad. zu Wien, Math.-Naturw. Kl., 22. Band, S. 579 ff. Neuerdings bringt eine Fülle von Daten F. Kraus' „Höhlenkunde" (Wien 1894, S. 73 ff.).

[16]) Senft, a. a. O., S. 270 ff.

[17]) Leibniz, a. a. O., S. 69 ff. „Illud vero memoratu dignum visum est, saxum saxo inclusum, quod manifeste terminabatur crusta tenui obscure flavescente, qualis a recenti aquae illapsu lapidi inducitur, cui deinde circumdatum

die Erörterung in Flufs brachte. Gerade die Baumannshöhle war der Ausgangspunkt für die diluvial-theoretischen Betrachtungen der nächsten Epoche.

Ein Theologe war es, der den Anfang machte und für seine rationalistische Auffassung des Hexaemerons aus dem angeblichen Befunde an Tropfsteingebilden eine Stütze zu entlehnen suchte. Zöckler führt aus dem „Bibelwerk“ von Hezel die folgende Stelle an:[18] „In der Baumannshöhle bildet sich alle Jahre ein frischer Absatz von Tropfstein. Da die Erde angeblich 5728 Jahre existiert, müfsten sich darin auch jetzt so viele Absätze finden. Allein wir zählen deren bereits mehr als 20000. Sollte die Erde nicht auch wenigstens schon so alt sein?“ Woher Hezel diese angebliche Thatsache hat, wird nicht gesagt, und es wird sich das auch nicht mehr ausfindig machen lassen, da schon Kästner, der bald nachher sich mit der beregten Angelegenheit befafste, die Quelle nicht kannte und in verschiedenen Beschreibungen des Harzgebirges auf keine solche Zahlangabe gestofsen zu sein behauptete. Der damals auf der Höhe seines Ruhmes stehende Mathematiker wendet sich[19] in erster Linie gegen den (Leibnizschen) Vergleich der Sintersedimente mit Jahresringen und erwähnt, dafs der bekannte Geologe v. Trebra die ganze Höhle für eine junge Bildung erklärt habe. Nachdrücklich bekämpft er, und darin wird man ihm unbedingt beipflichten müssen, die Möglichkeit, dafs irgend jemand, selbst wenn wirklich der Sinterzusatz eines jeden Jahres sich deutlich nachweisen liefse, eine exakte Zählung habe anstellen können. Seine Argumente sind lediglich dem gesunden Menschenverstande entnommen und entbehren ganz und gar des gelehrten Anstriches, haben jedoch etwas sehr Überzeugendes. Zu einem übereinstimmenden Ergebnisse gelangte Wiedeburg, der darauf ausging, eine möglichst wörtliche Interpretation des mosaischen Schöpfungsberichtes mit den Hilfsmitteln der strengen Wissenschaft zu begründen.[20] Auch er, der u. a. den Paläontologen Walch

erat novo contextu aliud saxum, plane geminum priori. Ut appareant velut periodi, quales in arboribus annos definiunt (Plinius pectines vocat), interquiescente scilicet natura, et post per novam illuviem opus resumente.“

[18] Zöckler, Geschichte der Beziehungen zwischen Theologie und Naturwissenschaft, mit besonderer Rücksicht auf die Schöpfungsgeschichte, 2. Abteilung, Gütersloh 1879, S. 513 ff.

[19] Kästner, Wie viel Zeit wird ohngefähr erfordert, zwanzigtausend ähnliche, aneinander liegende Dinge zu zählen? Leipziger Magazin für Mathematik, Naturkunde und Ökonomie, 1792, S. 472 ff.

[20] Wiedeburg, Natur- und Gröfsenlehre in ihrer Anwendung zur Rechtfertigung der heiligen Schrift, Nürnberg 1782, S. 258 ff.

(1725—78) als einen Anhänger der Hezeleohen Hypothese namhaft macht, stellt die Richtigkeit der Zählung auf das entschiedenste in Abrede. „Der Natur“, meint er, „wäre ein solches Phänomen mehr zuwider ale gemäfs. Was hat der Period des Jahree vor einen Einflufs in diese Pfeiler oder Zapfen?“[21])

Ein so vernünftiger und nüohterner Beobachter, wie der oben angeführte Gruber, konnte von vornherein sich nicht die Aufgabe stellen, das Alter von Sinterbildungen in Zahlen, wären sie auch noch so rund, angeben zu wollen. Dafs zur Erzeugung der riesigen Obelieken und Hängepfeiler, zur Bildung der aus einander entgegenstrebenden Stalaktiten und Stalagmiten hervorgegangenen „Orgeln“ u. e. w., wie er sie aus den Grotten von Adelsberg, Corgnale und St. Kanzian kannte, geraume Zeitabschnitte notwendig seien, hatte er guten Grund zu glauben. Ganz berechtigt iet auch eoin Vorechlag, man möge doch Marken anbringen, um das einem gewissen Zeitraume entsprechende Gröfsenwachetum mit einiger Sicherheit bestimmen zu können.[22]) Leider gesohah das noch nirgende, und so konnte sich bis auf diesen Tag die Ansicht erhalten, man müsse, um die bekannten Giganten der krainischen Karsthöhlen in Bezug auf ihr Alter schätzen zu können, in ganz graue geologische Vorzeit hinaufsteigen. Und sicherlich schiefst auch diese Doktrin weit über ihr Ziel hinaue.

Als den Urheber derselben in ihrer gegenwärtigen Gestalt, wie sie in den üblichen Schilderungen des Höhlengebietes, so etwa bei Baedeker,[23]) vorgetragen wird, glauben wir den österreichiechen Geographen Schmidl, der eich übrigens um die Höhlenforschung sehr reelle Verdienste erworben hat, bezeichnen zu sollen. In seiner

[21]) Sehr befremden mufs es, dafs Silberschlag in seinem grofsen Werke (Geogenie oder Erklärung der mosaischen Erdorschaffung nach physikalischen und mathematischen Grundsätzen, I. Teil, Berlin 1780) sich zwar über die Versinterungen der Baumannshöhle einläfslich vorbreitot, ihrer vermeintlichen Bedeutung für Schöpfungschronologie dagegen gar koine Erwähnung thut.

[22]) Gruber a. a. O., S. 95. „Von der Zeit des Wachstums der Säulen und der darüber hängenden Zapfen hat man noch nichts Bestimmtes angeben können. Einige wollen alle Jahre neue Säulen und Zapfen in diesen Grotten gesehen haben, allein niemandem ist os noch eingefallen, die entstandenen durch ein Zeiohen zu bemerken, um nach einem Jahresumlaufe zu wissen, wieviel sie oder ob neuerdings einige gewachsen sind..... Die Körper grofser Säulen scheinen mir daher ein Werk von vielen Jahrhunderten, und ihr Wachstum von einem Jahre zum anderen nur einem geübten Auge merkbar zu sein.“

[23]) Baedeker, Österreich-Ungarn, Leipzig 1887, S. 187. Wörtlioh nach Schmidl.

sehr detaillierten Skizze der Adelsberger Grotte[24]) sagt er[25]): „Nach den Beobachtungen der Führer wird durch einen regelmäfsigen gewöhnlichen Tropfenfall in fünfzehn Jahren ein kaum merkliches Sediment auf dem Boden abgesetzt; welche Kräfte, und diese in welcher Zeit waren bei Bildung dieses Kolosses thätig!"[26]) Und später wird abermals auf die Autorität der Grottenführer Bezug genommen, wonach die im Laufe von dreizehn Jahren abgesetzte Schicht nur Papierdicke besitzen soll. **Schmidl** selbst meint, früher möge die Sedimentbildung wohl energischer vor sich gegangen sein,[27]) und in der That widerlegt er sich auch selbst durch eine andere Stelle seiner Schrift.[28]) Wer diese vergleicht, mufs doch unbedingt einräumen, dafs selbst in der Höhle, welche **Schmidl** zum klassischen Zeugen

[24]) **Schmidl**, Wegweiser in die Adelsberger Grotte und die benachbarten Höhlen des Karstes, Wien 1853; id., Zur Höhlenkunde des Karstes, ebenda 1854. Die letztere Monographie ist an sich wertvoll und wird es noch mehr durch den theoretischen Anhang aus der Feder des Mineralogen **Zippe**. Auch dieser sorgfältige Beobachter konstatiert (s. oben), dafs der erste Anfang eines jeden Stalaktiten ein hohles Röhrchen sei. Die Struktur der Sintergebilde von Adelsberg und Corgnale hat er ganz verschieden gefunden; hier ist dieselbe radialfaserig mit konzentrisch-krummschaliger Absonderung, dort herrscht eine körnige Zusammensetzung vor.

[25]) A. a. O., S. 75. Der „Kolofs" hat 60 Fufs Höhe und 12 Fufs Basisdurchmesser.

[26]) A. a. O., S. 92.

[27]) Die Örtlichkeit, auf welche diese sogenannten Messungen sich zunächst beziehen, mufs übrigens, mag man über die Sache sonst wie immer denken, für wirkliche metrische Bestimmungen ganz ungeeignet, nämlich der sogenannte „Tropfbaum", ein abgestumpfter Tropfsteinkegel sein, auf dessen oberer Fläche der nie rastende Tropfenfall ein kleines Bassin ausgehöhlt hat. Man würde weit besser irgend einen anderen Stalagmiten mit klar erkennbarer Oberfläche zum Versuchsobjekt auswählen; würde dann etwa ein Kathetometer auf den scharfen Rand eingestellt, so müfste das Höhenwachstum mindestens ebensogut augenfällig zu machen sein, wie ja sogar direkte Verfolgung des Pflanzenwachstums ermöglicht worden konnte. Dies erschiene uns als ein sichererer Weg zum Ziele als das von **Kříž** (Jahrb. d. k. k. geol. Reichsanst., 1891, S. 506) beschriebene Projektionsverfahren.

[28]) Ein sehr verlässiger Gewährsmann, Graf **Hohenwart**, (Beiträge zur Naturgeschichte, Landwirtschaft und Topographie des Herzogtums Krain, 5. Heft, Laibach 1839) berichtete von dem Skelet eines schon vor längerer Zeit in der „alten" Adelsberger Höhle (einem blinden Nebengange der Hauptgrotte) umgekommenen Menschen, welches zu seiner Zeit — obwohl schon stark versintert und deshalb im Volksmunde als das „vertropfte Gerippe" bekannt — noch sehr gut erkannt werden konnte. Als aber **Schmidl** zu Anfang der fünfziger Jahre sich an Ort und Stelle den Fall besehen wollte, war auch keine Spur mehr von dem Skelette zu entdecken. In wenig über zehn Jahren mufste demnach die Inkrustation recht beträchtliche Fortschritte gemacht haben.

für seine Betrachtungen sich ausersehen hatte, die Geschwindigkeit, mit welcher der Sinterabsatz sich verdickt, durchaus keine so geringe ist.

Nunmehr sei kurz über analoge metrische Bestimmungen aus jüngerer Vergangenheit berichtet (Kraus, a. a. O., S. 78 ff.). Boyd Dawkins hat seinem — in erster Linie prähistorischen Zwecken dienenden — Höhlenwerke[29]) einen eigenen Abschnitt „Geschwindigkeit der Stalaktitenbildung" einverleibt; für gewisse nordenglische Tropfsteinhöhlen ermittelte er 0,24 engl. Zoll Längenwachstum in 35 Jahren. Weit erheblicher ist der von Farrer und Phillips an



einem schönen Stalagmiten, der „Jokeymütze", herausgefundene Vergröfserungskoeffizient; der Umfang der angenähert kegelförmigen Säule nahm im Jahre um mehr denn 7 mm zu. Von der vorerwähnten Arbeit von Křiž berichtet Kraus (S. 80) näheres. Křiž fand, dafs die sogenannte „Denksäule" in der Slouper Höhle (Mähren) sich in etwa 3760 Jahren gebildet habe. „Durch Zählung der Anzahl der Tropfen, welche von einem bestimmten Stalaktiten im Verlaufe der verschiedenen Jahre und Jahreszeiten herabfielen, fand er einen Mittelwert von 190 Tropfen in 1000 Sekunden, was nach der vorgenommenen Messung — 2750 Tropfen füllten den verwendeten Mefscylinder — eine Menge von rund 630 Liter Tropfwasser im Jahre ergab. Durch Abdampfung des Tropfwassers wurden aus einem Liter Wasser durchschnittlich 15 gm

[29]) Boyd Dawkins, Die Höhlen und die Ureinwohner Europas, deutsch von Spengel, Leipzig-Heidelberg 1876, S. 30 ff.

fester, unorganischer Rückstände gewonnen, was für die gesamten 630 Liter 9,45 gm ergiebt. In 1000 Jahren können sich also im Maximum $94^1/_2$ kg Tropfstein bilden." Jedenfalls verdient diese Bestimmungsweise volle Beaobtung, wenn sie natürlich auch zunächst noch zu vereinzelt dasteht, um weittragende Folgerungen an sie anzuknüpfen. Kříž hat gewifs so viel sicher dargethan, dafs die Tropfsteinbildung mit gar keiner so geringen Geschwindigkeit sich vollzieht.

Dafür jedoch, dafs unter Umständen diese Geschwindigkeit sogar eine ziemlich bedeutende sein kann, sind wir einen unwiderleglichen Beleg beizubringen imstande, da es sich in diesem Falle um einen ganz genau kontrollierbaren Zeitabschnitt handelt.[30]) Im Jahre 1873 liefs der Magistrat von Bayreuth ein Trinkwasser-Reservoir erbauen, welches die Stadt zu versorgen hat und 3 km südwestlich von ihr gelegen ist. Dasselbe ist ganz in den Keupersand eingebaut, der nur geringe Mengen von Kalk aufweist, und auch das in den Behälter einfliefsende Wasser ist eher kalkarm denn kalkreich zu nennen.[31]) Zumal an den Gurtbögen des Gewölbes haben sich nun trotzdem Stalaktiten in reicher Fülle angesetzt, wie das beigefügte (Adamische) Photogramm ersehen läfst. Im Sommer 1894 mufste nämlich das Wasser, weil der Boden neuer Betonierung bedurfte, abgelassen werden, und nun konnte das Resultat einer genau zwanzig Jahre andauernden Tropf-

[30]) Die im Folgenden verwerteten Mitteilungen verdankt der Verfasser Herrn Fr. Adami, königl. Lehrer der Mathematik und Physik an der Bayreuther Kreisrealschule. Derselbe hat auch ein Verfahren ersonnen, um rasch künstliche Stalaktiten erzeugen zu können. Ein mit kalkhaltigem Wasser gefülltes Fafs erhält innen einen undurchlässigen Überzug, in welchem sich jedoch nächst dem Spundloche ein Sprung oder Spalt befindet. In das Spundloch wird ein Lappen aus Werg eingeführt, der jenes jedoch nicht hermetisch verstopfen darf, sondern dem Wasser einen gewissen Durchgang freilassen mufs. Überläfst man, nachdem alles so vorbereitet ist, das Ganze sich selber, so kann man die Bildungsweise der Stalaktiten experimentell studieren; die Entstehungsbedingungen sind eben jetzt so ziemlich die gleichen, wie sie auch in der freien Natur stattfinden. In der vergleichsweise sehr kurzen Zeit von acht Wochen ist es Herrn Adami so gelungen, einen Kalkspatzapfen von 5 cm Länge zu produzieren.

[31]) Im Anschlusse an eine Bemerkung von J. Roth (Chemische Geologie, 1. Band, S. 534) hebt übrigens H. Haas (Quellenkunde, Leipzig 1895, S. 200) hervor, dafs mitunter auch kalkabscheidende Quellen in Gegenden vorkommen, deren Untergrund nicht aus Kalkgestein besteht. Es brauchen blos in den Schichten, welche der Wasserlauf vor seinem Hervortreten an das Tageslicht zu passieren hat, kalkhaltige Silikate sich zu befinden, die unter der Einwirkung des Wassers auch ihrerseits Kalkkarbonat zu liefern im stande sind. Immerhin ist dies für die hier in Betracht kommenden Gegenden von keinem grofsen Belang, weil eben die Wasseranalyse selbst keine namhaften Kalkmengen ergeben hat.

steinbildung sich dem Auge darstellen. Leider wurden von den Arbeitern viele Stalaktiten zerbrochen, allein die übrig gebliebenen gestatteten doch eine recht scharfe Wachstumsbestimmung (60—80 cm lang waren viele Exemplare, und einzelne hatten eine Länge bis zu 1,5 m erreicht). Im Mittel entfällt auf das Jahr eine achsiale Verlängerung von etwas über 5 cm. Auch in der sogenannten Ventilkammer, welche leer ist und nur feuchte Wände aufweist, hingen 20 bis 30 cm lange Kalkspatzapfen von der Decke herab, dünne Zylinder, welche sich nur schwer ohne Beschädigung loslösen liefsen. Auch das neue, 1893 eröffnete (Fuchssteiner) Hilfsreservoir war schon im Jahre darauf mit 2,5 cm langen Stalaktiten besetzt[32]). Die hier mitgeteilten Thatsachen sprechen gewifs eine überzeugende Sprache in dem Sinne, dafs man irre geht, wenn man sich den in Rede stehenden Prozefs als einen ungeheure Zeiträume in Anspruch nehmenden vorstellt. Wir dürfen vielmehr, sowohl mit Rücksicht auf die Wahrnehmungen im Terrain selbst, als auch in besonderer Erwägung der durch die Bayreuther Erfahrungen dargebotenen Momente, die nachstehende These aufstellen:

„Die Zeiten, welche zur Hervorbringung von Tropfsteingebilden gröfseren Umfanges nötig sind, können, absolut betrachtet, wohl als lang, im Vergleiche mit den Zeiträumen aber, welche zur Begreifung anderweiter geologischer Vorgänge erfordert werden, nur als ziemlich kurz bezeichnet werden. Alle Rechnungen einer älteren Schule, welchen unzuverlässige Beobachtungen über Sinterabsatz zu Grunde lagen, sind hinfällig, und es steht fest, dafs Stalaktiten, sogar unter wenig begünstigenden äufseren Voraussetzungen, in relativ kurzer Zeit entstehen und zu einer immerhin nicht unbedeutenden Ausdehnung heranwachsen können."

[32]) Siehe auch Mercers Noten zu den Beobachtungen von Adami (Archeology and Ethnology, 1894, S. 1064 ff.).

Der Golfstrom.

Nach älteren und neuesten Forschungen.

Von G. Bolwin, Navigationslehrer in Papenburg.

Als am Ostertage des Jahres 1513 der Statthalter Portoricos, Juan Ponoe de Leon, auf seinen unter Führung des Piloten Alaminos von Portorico aus veranstalteten Entdeckungsfahrten nördlich von Cuba gelangte und die von ihm anfangs für eine Insel gehaltene Halbinsel Florida entdeckte, machte er hier zugleich die Bekanntschaft jenes gröfsten aller Ströme, der im kalten Meeresbette seine von der Tropensonne durchwärmten Fluten in grofsem Bogen dem europäischen Gestade zuführt und hier ein mildes Klima und fröhliches Gedeihen hervorruft in einer Breite, wo an den Westküsten Amerikas und Asiens schnee- und eisstarrende unwirtliche Gegenden den Menschen von der Besiedelung abschrecken.

Trotzdem schon 5 Jahre später derselbe Alaminos, von Cortez mit guten Nachrichten über dessen Entdeckungs- und Eroberungszug von Mexico nach Spanien gesandt, den Golfstrom zur Überfahrt nach Europa beuutzte, und die Kenntnis von dem Vorhandensein dieser Ostströmung den Seeleuten nun nicht mehr verloren ging, waren doch bis zum vorigen Jahrhundert die Nachrichten über Gröfse, Ausdehnung und Stärke dieses Stromes nur sehr lückenhaft und durchaus nicht allgemein verbreitet. So wird erzählt, dafs Benjamin Franklin bei seiner Anwesenheit in London im Jahre 1770 gefragt worden sei, woran es läge, dafs die amerikanischen Schiffer die Reise von England nach den Vereinigten Staaten durchschnittlich um 14 Tage schneller machten als ihre englischen Kameraden. Franklin wandte sich diesbezüglich an den Wallfischfänger Kapt. Folger aus Nantucket, der als den Grund dieser Erscheinung die bessere Kenntnis des Golfstroms seitens der Amerikaner angab und selbst eine Skizze desselben zeichnete, die auch heute noch im wesentlichen den Thatsachen entspricht. Hierdurch angeregt, stellte Franklin in den nächsten Jahren weitere Untersuchungen an, hielt dieselben zwar anfangs infolge des amerika-

nischen Unabhängigkeitskrieges geheim, um dem Feinde nicht auch die Vorteile derselben zuzuwenden, veröffentlichte sie aber 1790 in dem Werke „On thermometrical Navigation“ und erregte damit in der wissenschaftlichen und der nautischen Welt grofsee Aufsehen.

Um die genauere Erforschung des Golfetromes baben sich besonders Humboldt und Maury, die Begründer der wissenschaftlioben Meereskunde, verdient gemacht, denen sich in weiterer Folge Findlay, Kohl und Petermann anschliefsen. Die längere Zeit mit Lebhaftigkeit erörterte Streitfrage, ob der Golfstrom auf etwa 40°-West Länge aufhöre, oder oh auch die allgemeine ostwärts gerichtete Bewegung der nördlichen atlantischen Gewässer ale Fortsetzung desselben anzuseben sei, ist jetzt, nachdem man erkannt hat, dafs diese Oettrift eine weit gröfsere Mächtigkeit hesitzt als der die „Engen von Bemini“ durchsetzende Golfstrom, dabin entschieden, dafe man diesen letzteren wieder, wie schon in der ersten Zeit nacb seiner Entdeckung, Floridaetrom nennt, dagegen für die aus diesem und dem längs der Ostseite der westindischen Inseln nach Norden fliefsenden Antillenstrom sich zusammensetzende Osttrift den Namen Golfstrom beihehält. Indes macbt man in den Kreisen der dieee Gewäseer befahrenden Seeleute von dieser Unterscheidung keinen Gebrauch, sondern versteht unter Golfstrom nach wie vor das Ganze und ganz besonders den Floridastrom, weil eben dieser für die Schiffahrt in Betracht kommt und von den eine schnelle Überfahrt heischenden Schiffsführern berücksichtigt werden mufs.

Wie weit auch sonst noch vor kurzer Zeit die Meinungen der Forscher hezüglich des Golfstromee auseinander gingen, erhellt echon daraus, dafs, wie Petermann in den Geographischen Mitteilungen 1870 mitteilt, der Golfstrom nach Findlays Berechnung 1 bis 2 Jahre hrauche, um vom Golf von Mexico nacb Europa zu kommen, während Petermann selbet einen Zeitraum von 2 Monaten für auereichend hält.

In neuerer Zeit ist es beeonders das Hydrographische Amt der Vereinigten Staaten, welches sich die speziellere Erforschung des Golfetromes angelegen sein läfst und durch jahrelang fortgesetzte Untersuchungen, hauptsächlich auf dem Regierungsdampfer Blake, das Wesen und die charakteristiechen Eigentümlichkeiten des Stromes in seinen einzelnen Strecken immer mehr ans Licht bringt. Nachdem über diese Untersuchungen Bartlett und Sigsbee und in den letzten Jahren Lieut. Com. Pillsbury schon manches veröffentlicht hahen, sind von letzterem wieder in der September-Nummer der Pilot Charts, dieser wertvollen Führer durch den Nord-Atlantic, neuere Angahen

gemacht worden, die hier nach einer summarischen Übersicht des bis dahin Bekannten im Auszuge folgen mögen.

Der vom Kap San Roque nach NW. abbiegende Zweig der südlichen Äquatorialströmung vereinigt sich bald darauf mit der gegen die Küste Guyanas stofsenden nördlichen Äquatorialströmung, und beide vereint fliefsen als Guyanaströmung längs der Küste, worauf ein Teil sich zwischen den westindischen Inseln hindurch in das karibische Meer ergiefst, während der andere als Antillenstrom seinen Weg aufserhalb der Inseln fortsetzt. Der erstere Teil fliefst dann als karibische Strömung durch die Strafse von Yucatan und erreicht hier in der verhältnismäfsigen Enge schon eine Geschwindigkeit von etwa 50 Seemeilen im Tage. Indem er nun das Westende der Insel Cuba umfliefst, bildet er westlich von der Strafse von Florida die Wurzel unseres Stromes. In der Strafse selbst, speziell bei seinem Austritt aus den Engen von Bemini — dem outfall der Amerikaner — erreicht der Strom seine gröfste Geschwindigkeit, und wenn auch diese in dem 1885 von der deutschen Seewarte herausgegebenen „Segelhandbuch für den Atlantischen Ocean“ nur zu durchschnittlich 48 Seemeilen im Etmal[1]) angegeben ist, so beträgt sie doch nach Sigsbee und Bartlett, denen auch Professor Krümmel in seinem „Handbuch der Oceanographie“ (1887) folgt, im jährlichen Mittel 72 sm und ist in der kältesten und der wärmsten Jahreszeit, namentlich in der letzteren, über 100 bis 120 sm im Etmal gefunden worden, was mit der unter den Seeleuten allgemein verbreiteten Ansicht übereinstimmt. Diese Geschwindigkeit behält der Strom bis zur Höhe von Charleston (32° N. Br.) mit geringer Abnahme bei, seine Breite hat jedoch von 30 sm in den Engen schon auf 120 bis 150 sm zugenommen.[2]) Weiterhin nimmt die Stromstärke allmählich ab, und das Stromgebiet verbreitert sich immer mehr, jedoch nur nach Osten hin, während die Westseite sich in dem sogenannten „kalten Wall“ mit dem vom Norden kommenden Kaltwasserstrom berührt und bis an diese Grenze heran ihre volle Stärke beibehält. Ist doch diese Grenze häufig genug vom Deck des Schiffes aus gut wahrzunehmen, indem sich das dunkelblaue warme

[1]) „Etmal“ (niederländ.) bedeutet im Seewesen eine Zeit von 24 Stunden.

[2]) Entgegen dieser bis dahin allgemein geltenden Annahme von der Breite des Golfstroms giebt Pillsbury in der erwähnten Abhandlung die Breite des eigentlichen Stromes bei Kap Hatteras, also noch 3° nördlicher, nur zu 40 sm an. Der hier zu Tage tretende Unterschied findet wohl darin seine Erklärung, dafs bei der ersteren Annahme auch die hier mit dem Golfstrom parallel fortlaufende Antillenströmung mitgerechnet ist, die nach Pillsburys Untersuchungen jedoch nicht von grofser Bedeutung ist.

Wasser des Golfstromes gegen das grünliche, klare Wasser des um 10° bis 15° C. kälteren Küstenstromes deutlich abheht. Dieser Ostrand folgt der Küstenlinie, indem er die 100 Fadenlinie durchgängig einhält. Südlich von den New York vorlagernden Nantucketbänken, welche im Verein mit dem von Norden herunterkommenden, sich zwischen den Golfstrom und die Küste einkeilenden Labradorstrom den ersteren nach Osten ablenken, hat er noch eine mittlere Geschwindigkeit von 48 sm im Etmal, nimmt aber bei zunehmender Verbreiterung immer mehr ab und läfst in 45° W. Lg. seine Grenze kaum mehr erkennen. Die weiterhin folgende Stromtrift, welche wahrscheinlich durch die hier vorherrschenden Westwinde mit hervorgerufen wird, ist zwar für die klimatischen und somit auch für die kulturellen Verhältnisse Europas noch von höchster Bedeutung, verliert aber wegen ihrer abnehmenden Stärke und Regelmäfsigkeit für die Schiffahrt weiter nach Osten hin mehr und mehr an Interesse. Schon vorher hat sich der Strom durch das Auftreten von „kalten Bändern" mehr und mehr zerfasert; auch ist die gerade vorherrschende Windrichtung für das Auftreten des Stromes von erheblicher Bedeutung, wie viele Beispiele der letzten Jahre klar erkennen lassen, so dafs man auch schon näher der Strafse immerhin auf Unregelmäfsigkeiten gefafst sein mufs.

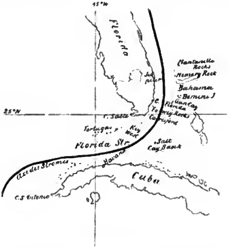
Was nun den Ursprung dieses wundervollen Phänomens anbetrifft, das bei seinem näheren Bekanntwerden durch Franklin im vorigen und durch Maury in diesem Jahrhundert die gröfste Aufregung hervorrief, und immer noch als eins der auffallendsten Beispiele der in ewiger Gesetzmäfsigkeit waltenden Naturkräfte angesehen wird, so hat wohl die Meinung Franklins, dafs die Passatwinde und demnächst die hierdurch hervorgerufene Äquatorialströmung als die Urheber desselben anzusehen seien, besonders unter dem seefahrenden Publikum immer die meisten Vertreter gefunden. Und nachdem vor 16 Jahren Zöppritz durch seine eingehenden Untersuchungen die früher vielfach geltende Ansicht, als könne der Wind nur die oberen Schichten des Meeres in Bewegung setzen und also nur eine seichte Oberflächenströmung hervorrufen, widerlegt und dabei gezeigt hat, dafs ein über eine Wasserfläche hinstreichender beständiger Wind nach und nach die ganze Wassermasse bis auf den Grund hinunter in eine seiner eigenen mittleren Richtung entsprechende Bewegung versetzt, wobei die Stromgeschwindigkeit von oben nach unten zu gleichmäfsig abnimmt, hat man den Winddruck allgemein als den vorherrschenden Erzeuger der Meeresströme ansehen gelernt, wenn auch einige Forscher noch die durch die Erdrotation verursachte Ablenkung bewegter Massen, sowie

Unterschiede im Salzgehalt und in der Temperatur des Meerwassers als mitbestimmende Faktoren für die Richtung und Stärke dieser Strömungen ansehen.

Auch Pillsbury ist in der erwähnten Studie der Pilot Charts hinsichtlich der Entstehung des Golfstromes derselben Ansicht, wobei er dem durch die Passatwinde erzeugten Äquatorialstrom eine Tiefe von 70 bis 80 Faden zuschreibt; doch gesteht er auch der durch den Winddruck gegen eine Leeküste verursachten Küstenströmung einen Anteil an dem Entstehen des Golfstromes zu, wobei er speziell auf den Druck des Passats gegen die Küste von Honduras hinweist.[2]) Die im Golfstrom vorkommenden Ungleichmäfsigkeiten teilt Pillsbury in regelmäfsige und unregelmäfsige ein, wobei er die ersteren auf den Stand des Mondes zurückführt und hier tägliche, mit dem Meridiandurchgang des Mondes zusammenhängende, und monatliche, von der Monddeklination abhängige Schwankungen unterscheidet, während er die unregelmäfsigen Änderungen den lokalen Winden und den Verschiedenheiten des Luftdrucks innerhalb und aufserhalb des Golfes zuschreibt. Zwar wird sich eine zeitweilige Zu- oder Abnahme der Passate wenig fühlbar machen, da die Stärke des Golfstromes nur eine Folge der mittleren Windstärke in den Passaten ist; dagegen wird z. B. der erste Teil eines im Golf wehenden Norders durch seinen Anprall gegen die Küste von Cuba wahrscheinlich eine bedeutende Zunahme des Stromes in der Floridastrafse zur Folge haben. Ein quer über den Strom wehender Wind hat keine Änderungen in der Lage und Geschwindigkeit desselben zur Folge, wenn er auch das warme Wasser des Stromes und das Golfkraut weithin versetzen kann, so dafs es z. B. gelegentlich noch bei den Nantucket-Untiefen angetroffen wird. Die Luftdruck-Differenzen in- und aufserhalb des Golfes kommen nach Pillsbury insofern in Betracht, als zu den Zeiten, wo der Barometer-

[2]) Dafs der auf eine Leeküste zustofsende Wind eine Küstenströmung erzeugt, ist jedem Seemann bekannt genug, ist auch schon von anderen Forschern hervorgehoben worden. Schreiber dieses erinnert sich eines von ihm erlebten Strandungsfalls an der südschwedischen Küste bei hartem südlichen Winde, wo bei dem Versuch, durch einen von Bord aus abgefierten Korkfender eine Verbindung mit dem Lande unter Lee herzustellen, dieser nicht über die Brandung hinweg zu bekommen war, sondern mit der durch den Wind erzeugten Strömung längs der Küste nach Osten trieb. Erst als wir einen Remen mit einer Hahnenpfote an einer dünnen Leine befestigten, diesen dann etwas längs der Küste treiben liefsen und darauf die Leine festhielten, gelang es uns, ähnlich wie man einen Drachen steigen läfst, den Remen über die Brandung hinweg scheren zu lassen, worauf er von den innerhalb der Brandung im Boot befindlichen Küstenbewohnern erfafst wurde.

stand im Golf höher ist als im Ocean, der Ausflufs stärker wird und umgekehrt. Diese Zu- oder Ahnahme der Strömung wird zuerst an den Seiten gefühlt, wo sonst gewöhnlich die geringste Stromstärke ist. Gewöhnlich liegt eine neutrale Zone zwischen dem Elbow bei Carysford Leuchtturm und den Tortugas, in welcher die Strömung veränderlich ist. Bei höherem Barometerstand im Golf setzt der Strom in dieser Zone heständig nach Osten, und erst hei längerer Dauer dieses Verhältnisses ist der Einflufs desselben durch den ganzen Strom zu



spüren. Der mit hohem Barometerstande von Westen herkommende Schiffer hraucht daher auch nicht so weit um Florida herum zu halten, sondern kann schon näher an den Riffen eine günstige Strömung erwarten; dagegen mufs der mit niedrigem Luftdruck aus dem Atlantic Kommende so dicht um die Riffe herum halten, wie nur möglich, da hier die Strömung noch am geringsten ist.

Um die durch den Einflufs des Mondes bewirkten periodischen Schwankungen hesser zu verstehen, hat man sich zuerst die Lage der Stromachse, also derjenigen Linie zu merken, in welcher mit ziemlicher Sicherheit jederzeit eine kräftige Strömung zu erwarten ist. Sie liegt nach Pillshury hei Havana südlich von der Mitte des Stromes, dagegen bei den Fowey Rocks und Kap Florida sowie weiter bis Kap Hatteras westlich von der Mitte; ihre Lage ist unter gewöhnlichen Umständen:

35	Seemeilen	Ost	von	Contoy Island, Yucatan,
25	"	Nord	"	Havana,
11	"	Ost	"	Fowey Rocks, Florida,
19	"	Ost	"	Jupiter Leuchtturm, Florida,
38	"	SO.	"	Kap Hatteras;

von Jupiter bis Kap Hatteras etwa 16 sm aufserhalb der 100 Fadenlinie, abgesehen von deren Krümmungen.

Monatliche Periode. Zwei oder drei Tage nach dem Äquatordurchgang des Mondes kann man in der Stromachse einen bedeutend stärkeren Strom erwarten als irgendwo anders. Dagegen nimmt bei zunehmender Deklination des Mondes die Stromstärke in der Achse ab und an den Seiten zu. Mit anderen Worten: Der Strom hat nach niedriger Deklination des Mondes eine schmale Front, aber grofse Geschwindigkeit; die Front verbreitert sich bei zunehmender Deklination des Mondes, indem die Strömung in der Achse sich vermindert und seitwärts davon wächst. So findet man in der Biegung der Strafse, quer ab von Fowey Rocks, den stärksten Strom nach niedriger Deklination des Mondes 11 sm vom Lande; dagegen ist er nach grofser Deklination 6 bis 7 sm ab fast ebenso stark.

Tägliche Periode. Die tägliche Änderung in der Geschwindigkeit beträgt zeitweilig mehr als 2 Knoten. Die stärkste Strömung tritt ein: in der Strafse von Yucatan 10 h, bei Havana 9 h 24 m, bei Fowey Rocks 9 h vor dem oberen Meridiandurchgang des Mondes. Will man daher auf einem südwärts bestimmten Schiffe den Strom in der Strafse von Florida durchschneiden, so wird man am besten thun, sich so einzurichten, dafs man die Stromachse 3 bis 4 h vor dem unteren Meridiandurchgang passiert, weil zu dieser Zeit der Strom am schwächsten ist. Besonders ist dies gleich nach der gröfsten Deklination des Mondes zu beachten, weil dann die Front des kräftigen Stromes am breitesten ist und sich, wie schon erwähnt, am weitesten nach Florida hinüber erstreckt.

In den einzelnen Stromstrecken vom Karibischen Meer bis zum Kap Hatteras treten nach Pillsbury folgende Eigentümlichkeiten auf:

In der Strafse von Yucatan liegt der Hauptteil der in den Golf setzenden Strömung an der Westseite der Strafse, wo die Strömung zwischen 25 und 45 sm von Contoy Islande am stärksten ist. Die Ostseite der Strafse innerhalb 25 bis 30 sm von Kap Antonio bildet eine veränderliche Zone, in welcher der Strom nach grofser Deklination des Mondes als Neerstrom (Gegenströmung) in die Karibische See, dagegen nach niedriger Deklination der Strafse von Florida zu setzt.

Im westlichen Eingang der Strafse von Florida ist dieselbe Schwankung vorhanden, also westlich setzender Strom längs der cubanischen Küste nach grofser, und östlich setzender Strom nach niedriger Monddeklination. Hier setzt der Strom am stärksten an der Nordseite der Strafse 20 bis 30 sm südlich der 100 Fadenlinie, wo die Richtung zugleich etwas südlich, also der Stromachse bei Havana zugekehrt ist. Aus diesem Hinüberdrängen nach Süden entsteht an der Nordseite zwischen Key West und Havana die schon erwähnte neutrale Zone mit veränderlichem Strom, die beim Elbow beginnt und sich nach Westen zu allmählich verbreitert. Unter gewöhnlichen Wind- und Druckverhältnissen ist diese Zone schmal nach grofser, dagegen breiter nach kleiner Deklination des Mondes. Hat der Strom nämlich nach grofser Deklination des Mondes die erwähnte breite Front, so dehnt er sich nach Norden aus und verengert die Breite der neutralen Zone. Ein zwischen Havana und Key West querüber segelndes Schiff kann unter gewöhnlichen Umständen für die ganze Überfahrt auf eine Versetzung von 1,1 Seemeilen in der Stunde rechnen.

Beim Fowey Rocks Leuchtturm ist, wie schon erwähnt, die Stromachse etwa 11 sm vom Lande entfernt, dagegen hat man nach grofser Deklination des Mondes den starken Strom auch schon, wenn man nur 6—7 sm ab ist. Daher braucht, wie gesagt, ein nach Norden segelndes Schiff zu dieser Zeit nicht in so grofsem Abstande um die Riffe herumzugehen, während es nach kleiner Deklination mindestens 10 sm ab bleiben sollte. Bei einer Kreuzung des Stromes zwischen Gun Cay und Fowey Rocks mufs man auf eine durchschnittliche Versetzung von $2^1/_4$ sm in der Stunde rechnen.

Es wird gewöhnlich angenommen, dafs auf der Höhe von Kap Hatteras das Thermometer den Strom sicher anzeige, und dafs der stärkste Strom mit dem wärmsten Wasser zusammenfalle. Dies ist jedoch nicht der Fall, sondern das wärmste Wasser stammt aus der langsamen Triftströmung aufserhalb der westindischen Inseln (der Antillenströmung), und der Golfstrom liegt zwischen diesem wärmsten Wasser und der 100 Fadenlinie. Wenn auch beide Strömungen aus derselben Quelle stammen, so hat doch der Golfstrom wegen seiner schnelleren Strömung und der stärkeren Vermischung mit dem kälteren Unterwasser die niedrigere Temperatur. Geht man vom Kap Hatteras aus, so findet man die erste deutliche Zunahme der Wasserwärme in der Nähe der 100 Fadenlinie. Etwa 40 sm weiter zeigt sich eine plötzliche Abnahme, der wieder eine Zunahme folgt, die etwa 75 sm vom Kap ihr Maximum erreicht. Die stärkste Strömung

wird nördlich und westlich dieser plötzlichen Temperatur-Abnahme gefunden. Bezüglich der monatlichen Periode gilt hier dieselbe Regel wie in der Strafse: nach grofser Deklination des Mondes ist der Strom breit und geht bis dicht an die 100 Fadenlinie, was zur Folge hat, dafs man hier bei der erwähnten ersten Temperatur-Zunahme schon nordöstlichen Strom findet, während er nach niedriger Deklination des Mondes hier noch südwestlich setzt; diese Zone mit veränderlichem Strom wird jedoch nur für schmal gehalten.

Schiffe, die von den nördlich von Kap Hatteras liegenden Häfen kommen und nach Häfen in der Strafse oder dem Golf bestimmt sind, werden am besten thun, den von der 100 Fadenlinie an noch etwa 40 sm breiten Strom beim Kap Hatteras zu kreuzen, wobei sie auf eine stündliche Versetzung von $1^1/_2$ sm zu rechnen haben. Aufserhalb des Stromes wird die Versetzung auf geradem Kurse nach Mantanilla Riff oder nach Abaco und dem Hole in the wall nur gering sein. Dampfer, die den ersteren Kurs nehmen, thun besser, an der Ostseite des Stromes bis Gun Cay hinzulaufen, wenn sie bei Tage um die Nordwestkante des grünen Wassers am Riff herumkommen können, als bei Jupiter den Strom zu kreuzen und die Breite an der Floridaküste abzulaufen. An der Bahamaseite des Kanals ist wenig und auf der Kante des Riffs gar kein Strom; aber dieser Weg wird bei Nacht so lange noch schwierig sein, bis auf Mantanilla Riff oder in der Nähe ein Feuer errichtet sein wird. Ein zweites kleines Feuer auf Memory Rock würde diesen Weg für Segelschiffe gegenüber dem durch den Hole in the wall vorteilhaft erscheinen lassen. Durchsegelt man die Strafse von Florida an der Westseite, so hat man desto weniger Strom, je näher man der Küste und den Riffen bleibt, bis man The Elbow passirt ist, wonach man, um den Strom zu vermeiden, nicht mehr nötig hat, sich dicht an den Riffen zu halten.

So weit die Pilot Charts. Es ist den Amerikanern hoch anzurechnen, dafs sie so sorgfältige Untersuchungen ihrer Küstengewässer veranstalten und die Ergebnisse derselben durch die der Schiffahrt in so vorzüglicher Weise dienenden Pilot Charts den Seeleuten aller Nationen mit echt amerikanischer Freigebigkeit kundthun. Hoffentlich erhalten wir noch manche weitere Aufklärungen von ihnen, und bleiben auch die übrigen Nationen in dem Wetteifer um die geographische und physikalische Erforschung der Erdoberfläche nicht zurück, damit es dahin komme, dafs sich der Mensch die Naturkräfte, soweit sie seinen Zwecken dienen können, in vollem Mafse nutzbar mache.

Eigentümliche Refraktionserscheinungen bei Sonnenuntergang.

Beobachtet auf Mount Hamilton von A. L. Colton.

Der Einflufs der atmosphärischen Refraktion auf die scheinbaren Durchmesser der Sonnen- und Mondscheibe dürfte den Freunden astronomischer Forschung wohl bekannt sein. Wenn die von einem Weltkörper ausgesandten Lichtstrahlen durch unsere Atmosphäre hindurchgehen, so werden sie auf ihrem Wege derartig gebrochen, dafs sie den Körper in einer gröfseren Höhe erscheinen lassen, als er sich thatsächlich befindet; und zwar ist diese Wirkung umso beträchtlicher, je näher der Licht aussendende Körper sich dem Horizonte befindet. An letzterem selbst beträgt die Refraktion im Sommer ungefähr 35′, während sie sich in der Höhe von einem halben Grad über dem Horizont nur noch auf 29′ beläuft. Infolge davon erscheinen uns die Sonnen- und Mondscheibe oval und zwar an ihrem unteren Rande beträchtlicher abgeflacht. Diese allgemeinen Refraktionswirkungen werden indes durch lokale Einflüsse ziemlich bedeutend modifiziert, und es soll der Zweck dieser Zeilen sein, an der Hand begleitender Illustrationen die Mannigfaltigkeit der beobachteten Formen darzulegen, wie sich dieselben vom Mount Hamilton aus, dessen Gipfel die bekannte Licksternwarte krönt, an der untergehenden Sonne häufig wahrnehmen lassen.

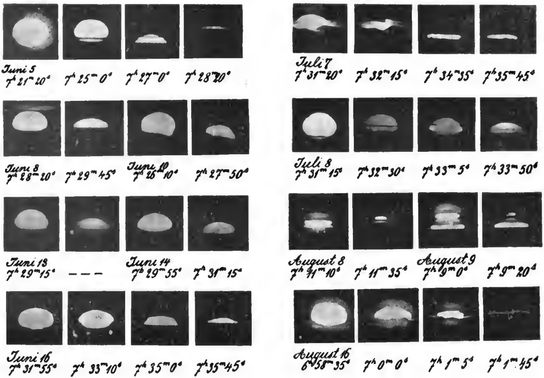
Die in der Nähe der Erdoberfläche lagernden Luftschichten besitzen bekanntlich, besonders bei warmem Wetter, verschiedene Dichtigkeit, und aus gewissen Anordnungen dieser Schichten resultiert die Luftspiegelung. In gleicher Weise hat das Flimmern der Sterne darin seinen Grund, dafs ihr Licht durch Luftströmungen ungleicher Dichtigkeit seinen Weg zu uns nimmt; auch die Gröfse der Entfernung zwischen dem Horizont und dem Standpunkt des Beobachters modifiziert die gewöhnlichen Erscheinungen des Sonnenauf- und -Unterganges, vorzugsweise mit Bezug auf die Farbe des Himmels.

Das violette und blaue Licht mit seinen kürzeren Wellenlängen wird von der Atmosphäre stärker absorbiert als die orangefarbenen und roten Strahlen; demzufolge erblicken wir den Morgen- und Abendhimmel in blafsrötlicher Färbung, und je weiter der Weg ist, den die zu dem Beobachter gelangenden Lichtstrahlen zurückzulegen haben, um so ausgeprägter gestaltet sich die Erscheinung, zu der schliefslich auch noch die in den niederen Regionen der Atmosphäre lagernden Nebel und Dunstmassen beitragen.

Unter den Sehenswürdigkeiten, welche die Licksternwarte ihren zahlreichen Besuchern zu bieten vermag, steht nicht in letzter Reihe das vor dem Mount Hamilton nach allen Richtungen hin sich ausdehnende entzückende Panorama. Nach Westen hin ist diese Aussicht besonders schön; weit reicht der Blick über das Santa Clara-Thal, über das Südende der Bai von San Francisco hinaus bis zu dem Kamm des fernen Höhenzuges der Küste, wo Himmel und Erde sich zu vereinen scheinen. Die Entfernung dieses Höhenzuges vom Mount Hamilton variiert zwischen 25 und 45 englischen Meilen und seine Höhe von 1200 bis 2800 Fufs über dem Meeresspiegel. Da der Mount Hamilton sich 4200 Fufs über der Meeresfläche erhebt, so kann man von ihm aus den Sonnenuntergang im fernen Westen zum Teil noch unter die horizontale Richtung verfolgen, wobei der vollkommen freie Ausblick eine selten günstige Gelegenheit zur Beobachtung der verschiedenen Phänomene des Sonnenuntergangs gewährt. Im Sommer ist der Himmel fast immer wolkenlos und bietet bei Sonnenuntergang dem Beobachter ein nahezu vollständiges Spektrum von dem Hochrot am tiefsten Horizont bis zu dem dunklen Blau in gröfserer Höhe. Zu anderen Jahreszeiten wieder bedecken den Himmel vielgestaltige Wolkenzüge, die in überwältigender Farbenpracht erglühen, wenn die Sonne ihre leuchtenden Strahlen durch sie hindurch in das tiefliegende Thal sendet.

Wie bereits erwähnt, lagern im Sommer in den niederen Regionen dünne Luftschichten von verschiedener Dichtigkeit, die zuweilen durch dunkler gefärbte Nebelstreifen sichtbar gemacht werden, zu anderen Zeiten sich aber nur durch ihre Wirkung auf die Form der Sonnenscheibe verraten, und es sind hauptsächlich diese Schichten, denen man die unregelmäfsigen Formen der Sonnenscheibe zuschreiben mufs, welche durch die beigegebenen Illustrationen dargestellt werden.

Nähert sich die Sonne bei ihrem Sinken dem Bergkamm auf wenige Grade, so nimmt sie gewöhnlich die abgeflachte, ovale Form an, welche das charakteristische Merkmal der Refraktion in der Nähe


Juni 5
7h 21m 20s
7h 25m 0s
7h 27m 0s
7h 28m 20s
Juli 7
7h 31m 20s
7h 32m 15s
7h 34m 35s
7h 35m 45s
Juni 8
7h 28m 20s
7h 29m 45s
Juni 10
7h 26m 10s
7h 27m 50s
Juli 8
7h 31m 15s
7h 32m 30s
7h 33m 5s
7h 33m 50s
Juni 13
7h 29m 15s
– – –
Juni 14
7h 29m 55s
7h 31m 15s
August 8
7h 11m 10s
7h 11m 35s
August 9
7h 9m 0s
7h 9m 20s
Juni 16
7h 31m 55s
7h 33m 10s
7h 35m 0s
7h 35m 45s
August 16
6h 58m 35s
7h 0m 0s
7h 1m 5s
7h 1m 45s

des Horizontes ist (Juni 5). Bald jedoch werden die Formen ungewöhnlicher; am häufigsten beginnen die Veränderungen mit einer schmalen Protuberanz, die am unteren Rande der Scheibe hervortritt, wie sie sich in den photographischen Aufnahmen vom 13., deutlicher noch vom 14. und 16. Juni zeigt. Die Erscheinung hat Ähnlichkeit mit einem kurzgestielten gewaltigen Pilz; andere Formen folgen, bis endlich kurz vor ihrem Verschwinden die Sonne nur noch als eine schmale horizontale Linie erscheint.

Angeregt durch die eben geschilderten Wahrnehmungen fertigte der Schreiber dieser Zeilen in den Monaten Juni, Juli und August des Jahres 1893 eine Reihe photographischer Aufnahmen an. Diese Monate sind zu solchen Arbeiten insofern am geeignetsten, als die Unregelmäfsigkeiten in den tieferen Luftschichten infolge der hohen Temperaturen und der aus der Bai von San Francisco aufsteigenden Dämpfe und Nebel, die im Thale lagern, ganz besonders stark hervortreten und die Refraktion beeinflussen. Bei Aufnahme der Photographien verfolgte der Verfasser nicht den Zweck, irgend ein schwieriges wissenschaftliches Problem zu lösen, sondern einfach den, einige sonderbare Launen der atmosphärischen Refraktion festzuhalten. Zur Aufnahme der Sonnenuntergänge wurde das Objektiv eines kleinen Teleskopes benutzt, das einerseits mit einer selbstverfertigten Camera verbunden war und eine rohe Einstellung in Höhe und Azimut gestattete.

Da alle unregelmäfsigen Refraktionserscheinungen durch horizontale Luftschichten verursacht werden, so gruppieren sich die Figuren symmetrisch um eine vertikale Achse, ausgenommen in den Fällen, wo die Sonne durch niedere Wolkenzüge teilweise verschleiert wurde, wie z. B. am 10. und 14. Juni, am 7. Juli und am 16. August. Am 8. Juni wurde die Sonne durch leichte Wolken verschleiert photographiert, während die Dunstkreise um die Sonnenbilder, durch Reflektion von der Rückseite der Platte verursacht, sich besonders häufig dann zeigen, wenn die Sonne in gröfserer Höhe über dem Horizont stand und ihre Strahlen intensiver wirkten (Juni 5).

Oft verdecken Nebelstreifen einen Teil der Sonnenscheibe, so dafs diese ungleich hell erscheint; am 8. Juli war einer dieser Streifen so undurchsichtig, dafs er die Sonne in zwei scharf begrenzte Teile schied; am 8. und 9. August ist die Sonne durch Refraktion aus den oben erwähnten unsichtbaren Wolkenschichten vollständig geteilt. Der stengelartige Auswuchs am unteren Rande der Scheibe, welcher häufig die Serien der unregelmäfsigen Formen einleitet, wurde meistens dann wahrgenommen, wenn die Sonne über einer Wasserfläche unterging,

und diese Erscheinung erinnerte zuweilen an den bekannten schwarzen Tropfen bei dem Vorübergang der Venus vor der Sonnenscheibe, wenngleich ein Zusammenhang zwischen dieeen beiden Phänomenen völlig ausgeschlossen ist.

Die Verzerrungen der Sonnenscheibe stehen durchaus in keiner Beziehung zu dem Bergrücken, über dem sie wahrgenommen worden eind, denn dieser Bergkamm unterbricht nur auf einer kurzen Strecke den sonst vom Ozean begrenzten Horizont des Mount Hamilton, und oftmals wird selbst dieser echmale Landstreifen am Horizont vom Meere echeinbar verschlungen. Die Sonne geht am 1. Juni im Azimut von 120° fast in der Richtung von San Bruno unter, beim Soletiz nur wenig weiter nördlich. In der zweiten Hälfte des Juli ist sie zu der vorhin erwähnten Stellung zurückgekehrt; Anfang Auguet geht sie im Azimut von 130° hinter einer hohen Bergkette unter, und gegen Ende dee Monats ist sie wieder auf 108° im Azimut zurückgegangen und verschwindet dann hinter dem Montara Mount, der bei einer Höhe von 1940 Fufe ungefähr 45 englieche Meilen vom Mount Hamilton entfernt ist. Der Horizont vom Mount Hamilton reicht 85 englische Meilen weit, und der Mount Montara würde deneelben Horizont haben, selbst wenn er nur wenig mehr als 1000 Fufs hoch wäre, also von seiner jetzigen Höhe 900 Fufs einbüfste. In 43 Meilen machen 900 Fufs einen Winkel von über 14° aus, so dafs, auegenommen bei sehr ungewöhnlichen, durch die Refraktion verursachten Verzerrungen, noch der obere Rand der Sonnenscheibe über den Berg heraueragt, selbst wenn diese schon zu einem beträchtlichen Teil unter den Meereshorizont hinabgesunken ist. Solche Verzerrungen beobachtete man zuweilen auch von dem obenerwähnten Höhenzuge aus. Professor George Davidson von der U.S. Coast Survey teilte darüber dem Verfaseer Folgendes mit: „Als wir auf dem Kamm des Küstenhöhenzuges arbeiteten, bemerkten wir mehrmals sehr eigentümliche Refraktionsphänomene bei Sonnenuntergang; wir sahen den unteren Rand der Sonnenscheibe eich vervielfältigen."

Es ist nicht gerade wahrscheinlich, dafe die besonders auffallenden Verzerrungen direkt mit einer ungewöhnlich hohen Temperatur im Zueammenhang etehen, da man sie vorzugsweise an Tagen beobachten konnte, die weniger heifs waren ale andere, an denen eie nicht wahrgenommen wurden; aber im grofsen und ganzen zeigten eie sich im Auguet am häufigsten, und die Durchschnittstemperatur dieses Monats übertraf die der vorangegangenen. Die eie verureachenden atmosphärischen Schichten eind zum Teil wahrscheinlich

der lang andauernden hohen Temperatur zuzuschreiben; denn zu dieser Zeit war auch das Thal mit einem dichten rötlichen Nebel gefüllt, welcher bei Sonnenuntergang oftmals so viel aktinische Strahlen absorbierte, dafs wiederholt eine Verlängerung der Expositionszeit nötig wurde, indem man den Momentverschlufs eine kurze Zeit mit der Hand offen hielt.

Ein recht schwieriges Stück Arbeit war es, die Photographieen für die Reproduktion vorzubereiten. Nachdem von sämtlichen Negativen Positive auf Glas hergestellt waren, wurden aus diesen die einzelnen Sonnenbilder in der Gröfse von $^3/_4$ Zoll im Quadrat ausgeschnitten und diese Glasscheibchen reihenweise derartig geordnet, dafs jede Reihe den Sonnenuntergang eines einzelnen Tages repräsentierte; die zugehörigen Expositionszeiten wurden sodann auf schmale Glasstückchen geschrieben und den betreffenden Aufnahmen als Unterschrift beigefügt. Endlich erfolgte die möglichst sorgfältige Anordnung der einzelnen Reihen dieser Quadrate auf einer horizontalen Glastafel und durch einen vertikal darüber gestellten photographischen Apparat die Aufnahme des Ganzen, wobei die ursprüngliche Reihenfolge der Expositionen beibehalten wurde. Es war unvermeidlich, dafs bei diesem Verfahren manche Details verloren gingen; andererseits jedoch sind durch diesen Prozefs häufig auch die Kontraste wieder schärfer hervorgetreten.

Man darf wohl voraussetzen, dafs auf anderen, ebenso günstig gelegenen Höhenpunkten ähnliche, durch die Refraktion bedingte Erscheinungen beobachtet werden können; indefs hat der Autor hierüber keine weiteren Berichte aufzufinden vermocht, wie auch Anfragen nach den verschiedensten Richtungen hin keinen Erfolg hatten. Im Jahre 1886 und 1888 beobachtete Pater Riccò in Palermo das abgeflachte Bild der aufgehenden Sonne und leitete aus der Form des im Wasserspiegel reflektierten Bildes einige interessante Schlüsse her; so versuchte er beispielsweise die Rundung der Erde hieraus zu beweisen. Doch sind diese Beobachtungen von den hier wiedergegebenen durchaus verschieden.

Giebt es Sauerstoff in der Atmosphäre der Sonne?[1])

Diese vielfach erörterte Frage haben neuerdings drei bedeutende Spektroskopiker zu beantworten gesucht, nämlich Dunér, Direktor der Sternwarte von Upsala, Janssen, Leiter des astrophysikalischen Observatoriums zu Meudon, und Arthur Schuster, der geschickte englische Physiker. Janssens Beobachtungen und Ansichten haben wir im Zusammenhang mit der Bedeutung des Montblanc-Observatoriums[2]) dargestellt. Die wesentlich davon abweichenden Darlegungen Dunérs basieren auf seinen sorgfältigen Untersuchungen über die Rotation der Sonne. Durch diese wird eine und dieselbe Spektrallinie etwas verschoben erscheinen, je nachdem man sie am Ost- oder Westrand der Sonne betrachtet. Alle Linien, an denen diese Verschiebung konstatiert werden kann, müssen notwendig der Sonne eigen sein; solche Linien, die einen unveränderlichen Ort behalten, sind dagegen Folgen der absorbierenden Thätigkeit der irdischen Lufthülle. Ferner werden im allgemeinen doppelte Bilder jeder Linie vorhanden sein, die einen solaren und einen tellurischen Ursprung hat, Bilder, welche besonders, wenn man den Rand der Sonne untersucht, mefsbar von einander abweichen werden, während rein tellurische Linien ungetrennt erscheinen müssen. Solche Untersuchungen, zuerst von Thollon ausgeführt, bildeten den entscheidendsten Beweis für das Dopplersche Prinzip. Von den verschiedenen Spektren, die man auf der Erde unter veränderten Bedingungen am Sauerstoff beobachtet[3]), hat man nun auf der Sonne weder das Linien- noch das Bandenspektrum, noch — was selbstverständlich ist — das kontinuirliche beobachtet. Aber Egoroff hat gezeigt, dafs zu diesen ein Absorptionsspektrum des Sauerstoffs tritt, welches im Sonnenspektrum durch die beiden starken Banden A und B dargestellt wird. Ferner bewies Cornu die Identität dieser Banden und der Bande α — abgesehen von einigen schwachen Metall-Linien, — und somit ist aller Wahrscheinlichkeit nach auch α eine Sauerstoff-

[1]) Comptes Rendus 1893, Dec. 26., 1894. Jan. 8.
[2]) Jahrgang VI, S. 432.
[3]) Vergl. Bd. I. S. 42.

bande. David Brewster konstatierte sodann, dafs alle Gase, welche diese Banden hervorbringen, in der irdischen Lufthülle stark vertreten sind. Während aber die Wasserdampfbanden sich leicht als tellurisch erweisen, da sie bei niedrigem Dampfdruck verschwinden, verändern die Sauerstoffbanden mit der Höhe der Sonne und — wie Janssen zeigte — auch bei Erhebung in höhere Schichten der Lufthülle zwar ihre Stärke, aber sie sind doch immer sichtbar. Deshalb bleibt die Annahme, dafs solarer Sauerstoff sie mit hervorgebracht hat, noch unwiderlegt. Dunér sucht nun diese Annahme zu entkräften.

Bei Gelegenheit seiner erwähnten Untersuchung hat er die Linien der Bande α mehrere Hundertmal geprüft. An Punkten des Ostrands unterschied sich die Wellenlänge einer gegebenen Linie von derjenigen derselben Linie am entgegengesetzten Rande um 0,12 Umdrehungen des Mikrometers am Spektroskop — eine Gröfse, welche die Anordnung der kleinen Liniengruppe, der er hauptsächlich seine Aufmerksamkeit zuwandte, merklich hätte ändern müssen. Wenn demnach die Linien nicht ausschliefslich irdischen, sondern teilweise solaren Ursprungs wären, so hätten die beiden verschiedenen Teile durch einen so grofsen Raum getrennt erscheinen müssen, dafs die Verdoppelung nicht hätte entgehen können. Cornu wandte eine andere Methode an, um diese Frage zu entscheiden. Er liefs den Schlitz seines Spektroskops rasch quer über die Sonne hin- und hergehen; dabei hätten die Sauerstofflinien wie alle solaren Linien doppelt erscheinen müssen, wenn sie einen doppelten Ursprung hätten, was Cornu nicht entgangen wäre.

Wenn Dunér nicht zögert, die fraglichen Banden für rein tellurische zu halten, so schliefst er doch daraus keineswegs auf die Abwesenheit dieses Stoffes in der Sonne. Denn die Stoffe sind ja auf der Sonne unter so ganz anderen Glut- und Druckverhältnissen als bei irdischen Versuchen, so dafs alle Hypothesen auf ziemlich schwankenden Füfsen stehen. So ist weder bei den Fixsternen noch den Kometen oder Nebeln irgend ein sicherer spektroskopischer Beweis für die Anwesenheit anderer Metalloide als des Wasserstoffs und des Kohlenstoffs erbracht worden. Und doch wird es uns schwer zu glauben, dafs alle Himmelskörper, auch die Sonne, derselben ledig sein sollten, während man das Vorhandensein von Sauerstoff in der Form von Wasserdampf auf verschiedenen Planeten bewiesen hat. Warum uns das Sonnenspektrum nicht die Anwesenheit von Sauerstoff verrät, dafür kann man aufser der S. 140 des vorigen

Jahrgangs vorgebrachten Ansicht, etwa folgende Gründe ins Feld führen.

Vielleicht sind die Metalloide bei der gewaltig hohen Temperatur der Sonne in dissociiertem Zustande. Oder die von Scheiner vorgebrachte Thatsache, dafs das Glühen der Metalloide in den Geifslerschen Röhren bei Anwesenheit metallischer Dämpfe aufhört, erklärt uns das Paradoxon, obwohl nach Dunér Versuche mit Vakuumröhren überhaupt nicht auf Himmelskörper anwendbar sind. Bei der Verschiedenheit der Spektra der Metalloide kann schliefslich auch das Sauerstoffspektrum unter besonderen Umständen derart werden, dafs seine Entdeckung ausgeschlossen ist.

Janssen wendet gegen Dunérs Schlüsse ein, dafs bei einer Linie, die zugleich der Erde und der Sonnenhülle angehört, der solare Teil durch die Breite der tellurischen Linie verdeckt wird, weil feststeht, dafs die Wirkung der Lufthülle den Sauerstofflinien eine grofse Intensität giebt, und die solare Mitwirkung daher nur schwach sein kann. Ferner kommt auch die Korona in Frage, der Sitz heftiger, noch wenig erforschter Bewegungen. Dieselben müfsten dunkle Linien der Korona wesentlich beeinflussen, indem sie die Wirkung der wahrscheinlichen Rotation der Korona stark veränderten. Hiernach scheint die Methode der Verschiebung von Spektral-Linien Janssen wenig geeignet zur Entscheidung der Frage. Wie er dieselbe angegriffen hat, ist unseren Lesern teilweise bekannt. Hier sei nur noch erwähnt, dafs der Gelehrte nach Beendigung der Beobachtungen auf Höhenstationen, das Spektrum des Sauerstoffs bei hohen Temperaturen studieren wird, um die auf der Sonne herrschenden Bedingungen herzustellen.

Prof. Schuster[4]) schliefslich hat bereits 1877[5]) gezeigt, dafs eine Reihe von dunklen Linien des Sauerstoffs, die einem kälteren Zustande desselben entsprechen, in dem Sonnenspektrum vorhanden sind — eine Beobachtung, die heute noch unwiderlegt dasteht.

Fassen wir zusammen, so zeigen Dunérs und Janssens auf ganz verschiedenen Wegen geführte Untersuchungen, dafs die Absorptionsbanden A, B und α wahrscheinlich rein tellurischen Ursprungs, nicht durch die Existenz solaren Sauerstoffs irgendwie beeinflufst sind. Die Frage des Vorhandenseins von Sauerstoff auf der Sonne ist aber damit keineswegs entschieden; Analogieschlüsse sowohl wie Schusters Beobachtungen machen jedoch die Existenz desselben wahrscheinlich.

Sm.

[4]) H. u. E. Bd. I. S. 43.
[5]) H. u. E. Bd. I. S. 42.

Die Rotation des Saturn ist auch im Jahre 1893 der Gegenstand eifriger Forschungen gewesen. Stanley Williams, von dessen Bestimmungen aus dem Jahre 1891 wir in Bd. IV, S. 49, berichteten, hat auch in der letzten Opposition zweierlei Flecken auf dem Planeten zu erkennen vermocht, nämlich dunkle, auf einem deutlichen Doppelstreifen der Nordhalbkugel sich zeigende, und hellere Flecken innerhalb der Äquatorialzone. Die Diskussion der zahlreichen Beobachtungen dieser Gebilde ist kürzlich in der „Monthly Notices" in aller Ausführlichkeit veröffentlicht worden und führte zu dem bemerkenswerten Resultat, dafs die Rotationsbestimmungen aus verschiedenen Flecken nicht zu genau denselben Werten führten, dafs also die Rotation dieses Planeten eine gewisse Ähnlichkeit mit der Rotation der Sonne aufweist. Auch beim Saturn führen die hellen Flecken zwischen 6° nördlicher und 12° südlicher Breite auf eine schnellere Rotation ($10^h\ 12^m\ 59^s,36 \pm 0^s,27$) als die dunklen Flecken in Breiten zwischen 17° und 37° ($10^h\ 14^m\ 29^s,07 \pm 0^s,27$). Ausserdem ergaben sich aber geringere Differenzen von Bruchteilen der Minute auch für Flecken derselben Breite, aber verschiedener Länge. Die eben angegebenen Zahlen gelten für chronozentrische Längen zwischen 0° und 140°, während in dem Längenintervall von 175° bis 340° bei den nördlichen Flecken eine Rotationsdauer von $10^h\ 15^m\ 0^s,74$, bei äquatorealen Flecken eine solche von $10^h\ 12^m\ 45^s,8$ ermittelt wurde. Falls diese für verschiedene Längen geltenden Unterschiede, die die Gröfse der wahrscheinlichen Bestimmungsfehler wesentlich übersteigen, reell sind, würde die Rotation des Saturn ein ganz eigenartiges Problem in sich schliefsen. Jedenfalls ist durch diese neuesten Bestimmungen die schon oft ausgesprochene Vermutung einer gewissen Ähnlichkeit der äufseren Planeten mit der Sonne von neuem bestätigt worden.

F. Kbr.

Der Neptunstrabant. [1]

Von F. Tisserand, Direktor der Pariser Sternwarte.

Kaum einen Monat, nachdem Galle[2]) den Neptun an dem von Le Verrier bezeichneten Platze entdeckt hatte, kam der englische Astronom Lassell auf die Mutmafsung, dafs ein kleiner Trabant

[1]) Aus L'Astronomie, herausgegeben von Flammarion. März 1894.

[2]) Neptun ist von Gallo nach Le Verriers Rechnungen am 23. September 1846 gesucht und gefunden worden; der Trabant ist am 10. Oktober desselben Jahres von Lassell entdeckt worden.

exietiere, und heetätigte dieselhe 1847 definitiv. Dieeer Körper ist von echwachem Glanze, denn er beeitzt nur die 14. Gröfse, und ee bedarf bereits einee lichtstarken Fernrohrs, um ihn zu hemerken. Nach Pickeringe photometriechen Schätzungen wäre er indeeeen eo grofe wie der Erdmond; aher er ist ungefähr 12000 mal so weit von uns entfernt, und daher iet sein echwacher Glanz begreiflich.

Als man eeine Bahn berechnete, fand man, dafs die Bewegung des Trabanten um den Planeten rückläufig ist. Dae war in geeteigertem Mafse dasselbe, was man schon für die Uranustrabanten erkannt hatte; von diesem Geeichtspunkte aue bieten diese beiden bieher äussersten Planeten unseree Syeteme einen auffallenden Gegeneatz gegen die andern dar.

Heute wiesen wir, dafe Mars zwei, Jupiter fünf, Saturn acht und Uranus vier Trabanten hat. Man durfte annehmen, dafe Neptun mehr als einen hätte. Man hat auch mehrmale mit mächtigen Fernrohren danach geeucht, vorzüglich mit dem Washingtoner, aher keinen neuen Satelliten gefunden.

Laeeelle Trabant schien ineofern im Sonneneyetem ein Unikum zu eein, als seine eehr grofee Entfernung von der Sonne ihn vor Störungen eeitene dieeer bewahren mufe. Andererseite wird er auch nicht durch henachbarte Satelliten gestört. Es echien aleo, ale ob er eine Bewegung von gröfeter Einfachheit zeigen müfete, welche etreng den Keplerschen mathematischen Auedruck verwirklichte. Deehalb hatten ihn einige Aetronomen ale eine Art Prüfstein vorgeechlagen, um die Gleichförmigkeit gewisser Bewegungen im Sonneneyetem zu verifizieren, da man ihn als ein sehr präcises Uhrwerk ansah, das anscheinend keinen Störungen unterworfen war.

Dennoch zeigten die gehäuften Beobachtungen, dafe dem nicht eo war.

Marth, der englieche Aetronom, der sich mit den Ephemeriden der Trabanten beechäftigt, hat vor sechs Jahren die Aufmerksamkeit auf eine sonderbare Thatsache gelenkt: die Beobachtungen von 1852 bis 1883 zeigen, dafe die Bahnehene dee Neptunstrabanten sich langsam in derselhen Richtung um einen mefebaren Winkel dreht, denn in dën 31 Jahren iet ihre Neigung gegen die Ebene der Neptunebahn um etwa fünf Grad gewacheen, und dieee Differenz iet zu grofs, ale dafe sie auf Rechnung von Beobachtungsfehlern geschoben werden könnte. Andererseits heetätigen H. Struvee Beobachtungen mit dem grofsen Pulkowaer Refraktor in den letzten zehn Jahren Richtung

und Gröfse der Bahnverschiebung. Wo haben wir wohl die Ursache dieser Störung zu suchen?

Man kann nicht zögern, sie der Abplattung des Planeten zuzuschreiben. Diese Abplattung ist bisher den direkten Messungen entgangen und wird ihnen zweifelsohne noch lange entgehen, weil die Neptunsscheibe sich uns unter dem kleinen Gesichtswinkel von etwa zwei Sekunden darstellt, und bei einer schwachen Abplattung von — sagen wir — einem Prozent die elliptische Gestalt der Scheibe zu wenig hervortreten kann, als dafs man sie bemerken müsste.

Um aber die durch die Beobachtung konstatierten Störungen zu erklären, bedarf es noch eines andern. Wenn die Bahnebene des Trabanten wirklich mit dem Äquator des Planeten zusammenfiele, so wäre noch kein Grund dafür zu sehen, dafs dieses Zusammenfallen nicht auf unbestimmte Zeit aufrecht erhalten würde. Die beiden Ebenen müssen also mit einander einen merklichen Winkel bilden. Man kann nachweisen, dafs in diesem Falle die erste der beiden Ebenen sich in Bezug auf die zweite derart verschieben wird, dafs der fragliche Winkel immer denselben Wert behält.

Stellt man sich auf der Himmelskugel die Pole der beiden Ebenen vor, so wird der erste in gleichförmiger Bewegung einen kleinen Kreis um den zweiten beschreiben, so dafs man, wenn Beobachtungen über zwei oder drei Jahrhunderte vorliegen werden, den Nordpol des Planeten finden wird, wozu die direkte Beobachtung unfähig gewesen wäre. Die Daten, über die wir heute verfügen, sind noch ungenügend; indessen ist es uns wahrscheinlich, dafs der fragliche Winkel 20 oder 25 Grad betragen mufs, und die Abplattung weniger als 1 pCt. Newcomb hat, ohne detaillierte Rechnungen auszuführen, dieselbe Ursache für die Erscheinung angegeben.

Der fünfte Jupitertrabant, der 1893 von Barnard so unvermutet entdeckt wurde, mufs eine durch dieselbe Ursache hervorgebrachte Störung zeigen.

Es scheint nicht, dafs die vier grofsen Trabanten Galileis ihren Centralkörper merklich stören können; auch hier mufs man an die Abplattung des Planeten denken, die für Jupiter beträchtlich ist. Diese Abplattung bringt aber noch eine Wirkung hervor. Sie kann die Lage der Trabantenbahn nicht ändern, weil dieser kleine Himmelskörper sich in der Ebene des Äquators bewegt; aber sie kann diese Bahn in ihrer Ebene zur Drehung bringen, und die Rechnung zeigt, dafs sie dieselbe in etwa fünf Monaten zu einer vollen Umdrehung zwingt. Wenn diese Bahn also nicht streng kreisförmig, sondern noch so wenig excentrisch

ist, so wird es dahin kommen müssen, dafs der Trabant in einem gewissen Moment sich dem Planeten auf der Ostseite mehr als auf der Westseite nähert, was Barnard schon konstatiert hat. Wir können aber sagen, dafs 75 Tage später das Umgekehrte stattfinden wird; die gröfste Annäherung wird auf der Westseite stattfinden. Hoffentlich werden die Beobachtungen diese Voraussage bestätigen, wenn die Bahn auch nur ganz wenig elliptisch ist.

Die Wirkung, von der wir eben sprachen, mufs auch für den Neptunstrabanten eintreten, ist aber viel weniger ausgesprochen als die Änderung der Bahnebene; nichtsdestoweniger wird ihre Bestätigung nicht lange auf sich warten lassen.

Die Zahl der kleinen Planeten hat einschliefslich der letzten Entdeckungen und einiger nicht genügend beobachteten Asteroiden bereits das vierte Hundert erreicht. Namentlich bei Anwendung der photographischen Aufsuchungsmethode durch Professor Dr. Max Wolf in Heidelberg und A. Charlois[1]) in Nizza sind in wenigen Jahren so viele neue Glieder der grofsen Gruppe zwischen Mars und Jupiter aufgefunden worden, dafs demgegenüber die direkte Aufsuchung nach dem älteren Verfahren, durch Anfertigung genauer Sternkarten, welche noch die schwächsten, in einem bestimmten Teleskop sichtbaren Sterne enthalten, als viel zu zeitraubend und zu wenig aussichtsvoll fast vollständig aufgegeben worden ist. Dagegen hat es sich bisher nicht ausführen lassen, auch die photographische Verfolgung der bereits bekannten Asteroiden zur Ermittelung exakter Positionen, welche der Rechnung zu Grunde gelegt werden können, an die Stelle der direkten Beobachtung zu setzen.

Wenn es übrigens nach den letzten direkten Planetenentdeckungen vor wenigen Jahren, an denen A. Palisa in Wien in hervorragendster Weise beteiligt war, den Anschein gewinnen mufste, dafs die hellsten und voraussichtlich gröfsten Glieder der Asteroidengruppe erschöpft wären, so hat sich diese Annahme doch nicht in dem Mafse bestätigt. Es finden sich vielmehr, trotzdem eine Verminderung der Durchschnitts-Helligkeit bei den neuerdings aufgefundenen Objekten unverkennbar ist, gerade unter diesen auch wieder eine Reihe besonders interessanter Körper, sei es wegen der gröfseren Lichtstärke, die sie in manchen Oppositionen erreichen können, sei es wegen der

[1]) Vergl. hierzu auch Himmel und Erde, Jahrg. IV. S. 419 f., V. 184.

besonderen Bahnverhältnisse, die bei ihnen nachgewiesen wurden. Besonders merkwürdig ist in dieser Hinsicht ein am 1. November 1894 von Wolf in Heidelberg auf einer Platte angetroffenes Objekt, das zwar nur die Helligkeit eines Sterns 11.5. Gröfse besafs, aber eine bisher nie beobachtete, ungewöhnlich grofse geozentrische Bewegung von über einer Vollmondsbreite täglich zeigte, woraus zunächst auf eine sehr beträchtliche Neigung der Bahnebene gegen die Ekliptik geschlossen werden mufste. Erklärlicherweise wandten die Astronomen dem seltsamen Himmelskörper ihr besonderes Interesse zu, und derselbe wurde auf das eifrigste verfolgt. Die Berechnung



Planet (329) „Svea". Photographiert von Wolf.

der Bahn durch A. Berberich aus drei Beobachtungen (je eine in Paris, Berlin und auf der Urania, letztere von dem Unterzeichneten, angestellt) ergab die merkwürdige Thatsache, dafs der Planet, welcher bis auf weiteres die Bezeichnung 1894BE trägt, entsprechend seiner grofsen täglichen Bewegung der Erde bis auf etwa 12 Millionen Meilen nahe kommen kann, d. h. näher als irgend ein anderer kleiner Planet, sodafs er zu Bestimmungen der Sonnenparallaxe hervorragend geeignet erscheint. Auch die übrigen Elemente haben Werte, wie sie bei den kleinen Planeten nicht häufig angetroffen werden.

Von der Art, wie sich ein solches Objekt auf einer photographischen Aufnahme darstellt, giebt die beifolgende Reproduktion eines Planetenclichés, das die Urania der Güte des Professor Wolf ver-

dankt, eine deutliche Vorstellung. Es sei dazu bemerkt, dafs in Heidelberg mit einem 6-zölligen Euryskop Sternaufnahmen mit circa zweistündiger Exposition gemacht werden. Auf diesen zeigen sich die Sterne als Scheiben von gröfserem oder geringerem Durchmesser, je nach der Helligkeit, während jedes bewegte Objekt einen kleinen Strich aufzeichnet, aus dessen Länge und Lage in Verbindung mit dem Mafsstab der Aufnahmen und der Belichtungsdauer Gröfse und Richtung der Bewegung abgeleitet werden können. Über den Sinn der letzteren könnten nur dann Zweifel entstehen, wenn das bewegte Gestirn ein Komet gewesen wäre, während bei einem Planeten um die Zeit der Opposition die Bewegung bekanntlich stets rückläufig ist. In jedem Falle giebt aber eine zweite Aufnahme ganz sichere Entscheidung. Es braucht übrigens kaum betont zu werden, dafs die andauernde Kontrolle des Fernrohrs, selbst bei leidlichem Gange des treibenden Uhrwerkes, die zur Erzielung guter Sternbilder erforderlich ist, auch bei nur zweistündiger Belichtung schon eine recht ermüdende ist.

Unsere Abbildung giebt in sechsfacher Vergröfserung einen kleinen Teil des Originals wieder, in welchem Professor Wolf am 21. März 1892 den bis dahin unbekannten Planeten (329) „Svea" auffand. Die Exposition dauerte von $10^h\ 54^m$ bis $12^h\ 54^m$ Heidelberger Ortszeit. Der Planet, dessen Position, der Mitte der obigen Zeiten entsprechend, nach den Karten der Bonner Durchmusterung sich zu $\alpha = 12^h\ 17.8^m$, $\delta = +0^0\ 27'$ ergab, hatte sich von rechts oben nach links unten bewegt und war beinahe 12. Gröfse, während die schwächsten Sterne etwa 15. Gröfse sein mögen. G. W.

Von kleinen Planeten. — Perrotin, der Direktor der Nizzaer Sternwarte, deren Beobachter Charlois nicht weniger als $^3/_4$ der photographischen Ernte bezüglich der kleinen Planeten eingeheimst hat, spricht sich in einem Briefe an Tisserand, den Leiter des Pariser Observatoriums, über die Zukunft dieser Entdeckungen folgendermafsen aus:

„Auf jeder der Nizzaer Platten findet sich eine gewisse Zahl alter und neuer Planeten, und zwar sind bei den Planeten bis zur 11. Gröfse die ersteren weit im Ueberschufs, bei den Planeten 12. Gröfse kommen aber schon immer zwei neue auf drei alte, und für die 13. Gröfse sind die neuen Planeten zahlreicher als die alten. Bei Beschränkung

auf Planeten der 12. Gröfse könnte man mit hoher Wahrscheinlichkeit annehmen, dafs die Zahl der neuen Planeten die der alten nicht überschreiten oder sogar etwas unterhalb dieser bleiben wird. Es werden sich höchstens 300 neue Planeten von der zwölften Gröfse entdecken lassen. Für die 13. Gröfse ist die Sache schwieriger zu beurteilen; die Zahl derselben wird mindestens ebenso beträchtlich sein. Vollständigere Daten können diese einfachen Schätzungen freilich sehr modifizieren. Fast mufs man wünschen, dafs wenigstens in naher Zeit die Lichtstärke der photographischen Objektive nicht vermehrt werde, weil sonst die Rechner dem Bedürfnis nicht genügen würden, und die gröfste Verwirrung zu befürchten wäre; niemand wäre im stande zu sagen, ob ein auf einer Platte befindlicher Planet wirklich neu sei oder nicht."

Der wahrscheinliche Durchmesser dieser Körperchen, insbesondere der schwächsten, ist, wie Tissérand hinzufügt, nach ihrer photometrischen Gröfse und dem hinreichend genau geschätzten Durchmesser der vier ersten Asteroiden zu urteilen, nur sehr gering, bei den kleinsten kaum 10 oder 20 km. Bei weiterem Wachsen der Kraft der Instrumente müfste man fast auf Körner kosmischen Staubes stofsen, und der Gedanke wird auf jenen Laplaceschen Weltgeist hingelenkt, der sich im Besitze der Kenntnis aller Vorgänge in der Natur befindet, und der durch Dubois-Reymonds „Grenzen des Naturerkennens" in Deutschland populär geworden ist. Die Kräfte der 300 Sternwarten des Erdballs, der grofsen und kleinen, genügen freilich noch nicht, die Kenntnis soweit zu fördern. —r.

Die jährliche Variation in der Häufigkeit der Meteore.

Bekanntlich erscheinen Sternschnuppen und Meteore zu verschiedenen Zeiten durchaus nicht in gleicher Anzahl, sondern ganz abgesehen von der zeitlichen Zusammendrängung zusammengehöriger Körper, sogenannter Schwärme, lassen selbst die vereinzelten Meteore ein regelmäfsiges An- und Abschwellen der Häufigkeit erkennen. Zunächst wurde eine auffallende tägliche Periode konstatiert, welche die gröfste Zahl von Meteoren in den frühen Morgenstunden erscheinen läfst. Die Erklärung für diese Periode ist schon lange in der Thatsache gefunden, dafs die Erde bei ihrem Lauf um die Sonne Sternschnuppen vorwiegend auf der vorangehenden Seite auffangen mufs, auf der wir uns eben gegen Morgen befinden. In ähnlicher Weise

glaubte man nun bisher auch eine jährliche Periode erklären zu dürfen, welche in einem bedeutenden Anwachsen der Häufigkeit der Sternschnuppen während der zweiten Jahreshälfte besteht. Von Juni bis Dezember ist nämlich die Erdachse mit dem Nordpol in Bezug auf die Bewegungsrichtung nach vorn geneigt, sodafs aus dem oben angegebenen Grunde die nördliche Halbkugel in dieser zweiten Jahreshälfte gröfsere Chancen für das Auffangen von Meteoren hat, als in der ersten. So wenig sich nun auch gegen die Richtigkeit dieses Schlusses sagen läfst, erschien diese Erklärung doch nicht ausreichend, die beobachteten Thatsachen quantitativ zu begründen, denn die in der zweiten Jahreshälfte gezählten Meteore belaufen sich auf das Zwei- bis Dreifache der während der ersten sechs Monate beobachteten, eine Schwankung, welche der täglichen, die notwendigerweise wesentlich gröfser sein müfste, völlig gleichkommt. Darum stiegen in dem Astronomen Bompas Zweifel an der Richtigkeit der bisherigen Erklärung der jährlichen Periode auf, und, um Klarheit zu gewinnen, befragte er die von Neumayer in den Jahren 1858—1863 zu Melbourne angestellten Meteorbeobachtungen in Bezug auf ihre Verteilung über die einzelnen Monate.[1]) Wäre die obige Erklärungsweise die richtige, dann müfste nämlich auf der südlichen Erdhälfte der Gang der Ziffern ein entgegengesetzter sein, indem der Südpol während der ersten Jahreshälfte vorangeht. Es zeigte sich jedoch trotzdem auch in Melbourne eine gröfsere Sternschnuppen-Häufigkeit in der zweiten Jahreshälfte. Freilich ist der Unterschied, vermutlich eben infolge der allerdings ungünstigeren Stellung des Südpols in Bezug auf die Bewegungsrichtung der Erde während des zweiten Semesters, geringer, indem sich die Häufigkeitszahlen wie 12 zu 17 verhalten. — Es mufs sonach für die jährliche Periode in der Häufigkeit der Sternschnuppen eine neue, für die ganze Erde gleichmäfsig wirksame Ursache gesucht werden. Bompas glaubt als solche die kosmische Bewegung des gesamten Sonnensystems ansehen zu dürfen, doch kann diese die Erscheinung nur dann hervorbringen, wenn die Meteore nicht in Ruhe sind, sondern eine selbständige kosmische Bewegung haben, die eine ähnliche Richtung wie die Bewegung der Sonne hat, aber sie dabei an Schnelligkeit übertrifft; alsdann erklärt sich auch die gröfsere geocentrische Geschwindigkeit der Herbstmeteore (vgl. Jahrg. IV, S. 186), während für den Fall, dafs die Meteore jene Bewegung nicht besäfsen, die meisten Sternschnuppen in der ersten Jahreshälfte fallen müfsten, in welcher

[1]) Vergl. Monthly Notices. LIV, 8.

eich die Erdbewegung zu der der Sonne addiert.[2]) Die kosmische Herkunft der Meteore wird eonach durch das Vorhandensein der jährlichen Periode noch wahrscheinlicher gemacht, als sie es sehon aus anderen Gründen ist. F. Kbr.

Reines Wasser. Wohl kein anderer Begriff iet so relativ, als der der Reinheit. Flufs- oder Seewasser, das wir beim Baden für echr rein erklären, würde sofort als unrein gelten, wenn ee als Trinkwasser dienen eollte. Dae klarete Quellwasser hinwiederum, dessen Reinheit den Durstigen entzückt, würde vom Chemiker mit Entrüstung als stark verunreinigt zurückgewiesen werden, wollten wir ibm zumuten, damit exakte Forschungen anzustellen. Aber auch das destillierte Wasser des Chemikers ist nicht absolut rein, oder bleibt es wenigstene nicht dauernd, mag es auch vor dem Eindringen fremder Bestandteile eorgfältig bewahrt bleiben, da eich das Material des Gefäfsee in minimalen Mengen im Wasser löst. Der Nachweis von Verunreinigungen des Wassers auch bei der denkbar geringsten Quantität derselben gelingt der heutigen Physik auf zwei Wegen mit einer erstaunlichen Feinfübligkeit.

Die eine Methode bezieht sich auf Verunreinigung der Oberfläche durch fette Öle. Schon durch dae Eintauchen eines Fingers bildet sich auf dem Waseer eine Fettschicht, die allerdings so dünn iet, dafe eie sich uns selbst bei bewaffneten Sinnen ganz und gar nicht zu erkennen geben würde, hätte man nicht in dem Kampher einen Körper entdeckt, der dae Vorhandensein allerfeinster Ölschichten offenbart. Auf völlig fettfreiem Wasser zeigt nämlicb ein aufgeworfenes Stückchen Kampher höchst eigentümliche wirbelnde Bewegungen, die von einer zwischen Kampher und Wasser vorhandenen Abstofsungskraft herzukommen scheinen, in Wahrheit aber nach van der Menebrugghe eine Folge der durch die Auflösung bedingten Verminderung der Oberflächenspannung in der Umgebung des Kamphers ist. Diese Bewegungen des Kamphers bleiben jedoch vollständig aus, sowie die Waseeroberfläche durch Fett verunreinigt ist, weil alsdann eben die Oberflächenspannung ohnehin einen anderen Wert hat. Lord Rayleigh hat nun feststellen können, dafs eine Ölschicht von 2 Milliontel

[2]) Der Apex der Sonnenbewegung hat nämlich nach Herschel eine Länge von etwa 240°; dieselbe Länge erreicht der Erdapex (der immer 90° kleiner ist als die Sonnenlänge) Ende Februar, sodafs im zeitigen Frühjahr Erde und Sonne sich nach gleicher Richtung bewegen.

Millimeter Dicke ausreicht, um die Bewegungen des Kamphers zu verhindern. Abgesehen davon, dafs durch diese Ermittlung erwiesen ist, dafs die Ölmoleküle höchstens einen ebenso grofsen Durchmesser haben können, ist damit auch ein äufserst feines Reagens auf die Reinheit der Wasseroberfläche gefunden. Wo die Bewegungen des Kamphers auftreten, kann man die so gut wie vollständige Abwesenheit von Fett als erwiesen betrachten.

Weit schwieriger als die Erlangung von fettfreiem Wasser ist jedoch die Herstellung von chemisch reinem Wasser ohne jede fremde Beimengung. Das beste Hilfsmittel zur Untersuchung des Wassers auf chemische Reinheit hat man in der Bestimmung der elektrischen Leitungsfähigkeit gefunden, nachdem man entdeckt hatte, dafs das Wasser den elektrischen Strom nur vermöge der dasselbe verunreinigenden Beimengungen leite und um so gröfseren Widerstand biete, je reiner es ist. Kohlrausch hat sich nun in neuerer Zeit vielfach mit der Untersuchung der Leitfähigkeit reinsten Wassers beschäftigt. Im Vacuum destilliertes Wasser zeigte, das Leitungsvermögen des Quecksilbers gleich 1 gesetzt, ein solches von $0{,}25 \cdot 10^{-10}$, wurde jedoch bald besser leitend, da von den Glaswänden und den Elektroden Verunreinigungen in Lösung gingen. Ganz neuerdings wurden nun die Versuche wieder aufgenommen, nachdem die Destilliervorrichtungen 10 Jahre lang mit Wasser gefüllt gestanden hatten. Nun wurde ein bedeutend reineres Wasser gewonnen, das nach einem der Berliner Akademie der Wissenschaften mitgeteilten Bericht nur noch ein Leitungsvermögen von $0{,}04 \cdot 10^{-10}$ besafs. Dieses Wasser, wohl das reinste, das bisher existiert hat, bot sonach den Erwartungen gemäfs dem elektrischen Strom einen aufserordentlichen Widerstand. 1 mm solchen Wassers hat nach leichter Rechnung denselben Widerstand, wie ein Kupferdraht von gleichem Querschnitt, aber solcher Länge, dafs man ihn 1000 mal um die Erde legen könnte. Dementsprechend darf man wohl mit Recht dem absolut reinen Wasser die Fähigkeit der elektrischen Leitung völlig absprechen. Kohlrausch vermutet, dafs in einem Liter seines Wassers wohl nur einige Tausendtel eines Milligramms Verunreinigungen vorhanden waren. Freilich konnte dieser Grad von Reinheit nicht lange erhalten bleiben. Schon blofse Berührung mit Luft steigerte das elektrische Leitungsvermögen alsbald auf das Zehnfache des oben angegebenen Wertes. Es zeigt sich in diesem Falle wieder auf das deutlichste, dafs in vielen Gebieten der Physik[1]) das Maximum der Feinfühligkeit der Messungen erst dann

[1]) Man denke z. B. an die Vervollkommnung der Photometrie durch das

erreicht wird, wenn die erforderliche Messung auf elektrische Vorgänge, speciell Stromstärkenbestimmungen, zurückgeführt ist, die mit Hilfe der Wheatstoneechen Brücke und der vervollkommneten Galvanometer einen so aufserordentlich hohen Grad der Vervollkommnung erreicht haben.

Der Staub und die meteorologischen Erscheinungen.[1])

Die unter eo glücklichen Erfolgen begonnenen Untersuchungen[2]) Prof. Aitkens in Edinburgh sind jetzt zu einem gewissen Ziele gelangt, von dem aue sich Umschau halten läfet auf den zurückgelegten Weg und auf die mannigfachen Ergehnisse, auf die man unterwegs gestofsen ist. Es liegen im ganzen über 1500 Beobachtungen des atmosphärischen Staubes vor, und es eind dabei nicht weniger ale 15000 Luftproben der Prüfung unterworfen worden. In Italien und in Südfrankreich kam keine Luft zur Untersuchung, die weniger ale 600 Staubteilchen in 1 ccm enthalten hätte. An Bergabhängen ist die beobachtete Staubmenge, wie eich vorauesehen läfst, weeentlich durch den Wind beeinflufst. Ist er aufsteigend, so darf man in 600 m Meereshöhe etwa doppelt soviel Staubteilchen erwarten, wie bei abeteigender Strömung, während natürlich in dieser Höhe überhaupt die Staubmenge gegen die der Ebene wesentlich zurückbleibt.

Aitken hat sich bekanntlich wiederholt auf Rigi Kulm aufgehalten und hat gerade dort sehr wertvolle meteorologische Beobachtungen angestellt. Hatten frühere Besucher nicht genug von der Farbenpracht dee Sonnenauf- und -untergangs, wie man sie auf dem berühmten Aussichtsberge heobachtet, zu berichten gewufst, eo hat Aitken dieee phantasievollen Schilderungen auf ein sehr niedriges Niveau gebracht und gezeigt, dafs jene Erscheinungen nie den oft in der Ebene beobachteten Grad von Schönheit erreichen. Und das ist recht leicht zu erklären. Denn die Buntheit jener Phänomene ist, wie man längst weifs und worüber man — wenn es nötig war — durch den Krakataoausbruch und seine Folgen 1883 und 1884 zur volletäudigen Gewifsheit gelangen konnte, eine Folge des Staubgehaltes der Atmosphäre. Auf Bergeshöhen werden bei dem Staubmangel, der dort herrscht, die Prachtfarben verblassen, während die Beleuchtung

Bolometer, der Thermometrie durch die Thermosäule, der Schallstärkenbestimmung durch das Mikrophon etc.

[1]) Aitken vor der Edinburgher kgl. Ges. Vergl. Nature 1894, April 5.

[2]) Himmel und Erde, Bd. III. S. 278.

länger hell und scharf bleibt. Ja es liefs sich leicht genug zeigen, dafs die Färbung der Bergspitzen und der Wolken auch dort oben immer dann einen höhern Grad von Wärme erreichte, wenn der Staubnebel in der Luft dichter war. Aber woher kommt der Staub in jene reinen Höhen, die wir doch dem Hauche der Grüfte entzogen wähnen? Ist er ein Kind der Berge, das der Südwind von den Alpen auf seine Schwingen nimmt, oder entstammt er der schweizerischen Ebene? Die Beobachtungen mit dem Staubzähler einerseits und die meteorologischen Beobachtungen insbesondere der schweizerischen Gipfelstationen, des Säntis, des St. Gotthards und des Pilatus andererseits beweisen es klipp und klar, dafs der Wind, der aus den bewohnten Ebenen herüberweht, die Luft mit dichtem Staube erfüllt oder doch mindestens einen Zustand mittlerer Staubfülle herbeiführt, während klare oder sehr klare Luft eine Folge südlicher, also von den Alpen herkommender Winde ist. Will man sich überzeugen, wie der Staub die Durchsichtigkeit der Luft beeinflufst, so kann das durch Beobachtung eines recht fernen Punktes geschehen. Als solcher ward Hochgerrach gewählt, ein Punkt, der 110 km von Rigi entfernt war. Während der verschiedenen Aufenthalte auf dem Rigi hat Aitken diesen Punkt dreizehn Mal gesehen und zwar ein viertel oder halb umnebelt, wenn die Zahl der Staubteilchen 1000 in 1 ccm nicht erreichte, in höherem Grade verwischt, wenn diese Zahl 1375 bis 1575 betrug; und die Sichtbarkeit war gerade noch vorhanden, wenn die Zahl 2000 nicht viel überstieg. Wenn der Wind aus der Ebene weht, so läfst sich auch ein tägliches Maximum des Staubes nachweisen, das mit dem aufsteigenden Luftstrom zusammenhängend — wie das Temperaturmaximum[3]) — in den spätern Nachmittagstunden einzutreten pflegt; dann kann von der Zahl, die am Morgen beobachtet ward, wohl das Achtfache gemessen werden. Ferner zeigten parallele Beobachtungen in Kingairloch und auf dem Ben Nevis in Schottland, dafs die Staubmenge von der Art der Luftbewegung abhing, jenachdem dieselbe cyclonal oder anticyclonal war, dafs sie ferner wechselte, wenn am bewölkten Himmel die Wolken rissen, also plötzlich Sonnenschein eintrat. Hier sind die nordwestlichen Winde die staubreinsten, die südöstlichen die unreinsten. Auch hier zeigte sich, dafs der Blick viel weiter reichte, wenn Staubmangel vorlag: während man bis 65 km bei einer mittleren Zahl von 2000 Teilchen sehen konnte, umfafste man einen Kreis von 400 km Radius, wenn die Zahl im Mittel nur 467

[3]) Himmel und Erde Bd. IV S. 293.

betrug, so zwar, dafs die Zahl der Teilchen bis zur Grenze der Sichtbarkeit (das Produkt aus dem Radius des Gesichtsfeldes und der Zahl der Teilchen) eine Konatante zu sein scheint.

Natürlich wirkt dabei die Feuchtigkeit störend ein: bei sehr geringen Beträgen der Feuchtigkeit sind fast doppelt soviel Staubteilchen erforderlich, um denselben Grad des Nebels hervorzubringen, als wenn die Luft nahezu gesättigt ist. An einem Tage, an dem die irische Küste sichtbar wurde, überstieg die Zahl der Staubteilchen an keiner der beiden Stationen 200 in 1 ccm.

Sehr interessant ist der Schlufs, den wir wörtlich hersetzen: „Es giebt gewisse reinigende Gebiete auf der Erdoberfläche, in welchen die Luft mehr Staub verliert, als sie aufnimmt. In allen dicht bewohnten Landstrecken verliert sie ihre Reinheit, und in allen unbewohnten strebt sie, dieselbe wiederzugewinnen; aber die unbewohnten sind nicht alle gleich gute Luftreiniger. Viel von der in unsere Atmosphäre aus künstlichen Quellen, durch Vulkane und den Zerfall meteorischer Materie abgeladenen Staubmenge fällt zu Boden, aber vieles ist so fein, dafs es sich schwer setzt. Die Bildung von Wasserkügelchen um diese sehr kleinen Staubkerne scheint die Methode zu sein, welche die Natur gewählt hat, um sie wegzufegen. Sie fallen schliefslich mit dem Regen nieder. Alle sehr niedrigen Staubzahlen wurden zu Kingairloch bei nahem nebligem Regen und in den der Erde nahen Wolken beobachtet, gerade in den Gebieten, in welchen der Staub aufgebraucht war. Ähnlich wars auf dem Ben Nevis. Es läfst sich hiernach erwarten, dafs die Landstrecken, über denen sich die meisten Wolken bilden und der meiste Regen fällt, die bedeutendste reinigende Wirkung haben werden. Dieser Schlufs wird durch die Staubbeobachtungen bestätigt, welche in der aus grofsen reinigenden Gebieten, insbesondere dem Mittelmeer, den Alpen, dem schottischen Hochland und dem Atlantischen Ozean kommenden Luft angestellt wurden.“ Sm.

Der Reichtum des Trinkwassers an lebensfähigen Keimen, insbesondere an Keimen von Bakterien, ist ein Gegenstand beständigen öffentlichen und persönlichen Interesses. Wir haben vor kurzem Gelegenheit genommen, einige Proben Berliner Wasserleitungswasser auf ihren Keimgehalt zu prüfen. Es ergaben sich aus den Untersuchungen pro Kubikzentimeter Leitungswasser 75–80 Bakterienkeime, woraus sich pro Liter 75–85 000 Keime ergeben. Solche

Zahlen erecheinen bedenklich hoch, und doch müeeen wir uneere Leser damit beruhigen, dafe eo „kleine“ Zahlen ale ein Zeichen guten, ja eelbet vorzüglichen Waeeers angesehen werden müeeen. Aue offenen Flufeläufen oder aue Binnenseen entnommene Waseerproben enthalten oft Hunderttausende von lebenden Bakterien pro Liter. Zu unglaublich hohen Zahlen gelangt man natürlich, wenn man das Waeeer übelriechenden oder an Fäulnieprodukten reichen etehenden Gewässern (Dorfteichen, Tümpeln, Pfützen oder Jauchewässern) entnimmt.

Die Frage, ob ein Wasser, wie das von une untersuchte Berliner Leitungswaeeer mit 75—80 000 Keimen im Liter nicht zu Bedenken Anlafe giebt, iet, wenn man eich lediglich an die Meinung von Autoritäten hält, leicht beantwortet. Der bekannte Bakterienforscher Geheimrat Prof. Koch hält eogar zu Zeiten einer Cholera-Epidemie Wasser für brauchbar, ja eelbst als Trinkwaeeer verwendbar, wenn dasselbe pro Kubikcentimeter nicht mehr als 1000 Keime, d. h. pro Liter nicht über eine Million Keime enthält, mithin mehr als 12 mal keimreicher iet, ale dae von une untersuchte Berliner Leitungswaseer.

Eine weitere Beruhigung für ängstliche Gemüter liegt aber darin, dafe die grofsen Zahlen an eich gar keinen Grund zu Befürchtungen liefern. Die wichtige Ergänzung, welche die bakteriologieche Prüfung in allen Fällen verlangt, in welchen ee sich um uneere Gesundheit betreffende, oder, wie man jetzt lieber eagt, hygienieche Erörterungen handelt, iet die Frage nach der Art und den Lebenseigentümlichkeiten der nachgewieeenen Bakterienkeime. Sind die Hunderttaueende im Liter Waeeer vorhandener Keime für uneere Geeundheit nicht nachteilig, so bleibt ee ja ganz gleichgültig, ob wir eie unbewufet verechlucken oder nicht, ja Taueende unter ihnen werden zweifelloe in uneerem eigenen Leibe zu Wohlthätern, indem eie die Verdaulichkeit der genoeeenen Speieen erhöhen, unter Umetänden eogar allein ermöglichen. Gefährlich ist der Genufs der Keime freilich dann, wenn sich unter ihnen krankheitserregende in besonders reicher Menge befinden. Aber selbst hier wird eine gesunde Natur gewöhnlich Herr über die uneichtbaren Feinde, während bereits erkrankte oder schwächliche, zu Krankheiten neigende Personen etwae sorgfältiger auf der Hut sein müssen. Die gröfste Gefahr bringt zweifelloe erst die naturwidrige, oft unsinnige Lebeneweiee.

Die sorgfältige Prüfung der 80 Keime aue dem Kubikcentimeter Berliner Waeeer ergab nur fünf verschiedene Organismen, einen Schimmelpilz, aue nur einem einzigen vorhandenen Keime hervor-

gegangen, und vier Bakterienarten, welche sich als völlig unschädliche erwiesen. Es entwickelten sich am reichlichsten aus der Probe ein Bazillus, welcher gelatinierte Bouillon schnell verflüssigt (Bacillus liquefaciens) und ein Bazillus, welcher der gelatinierten Bouillon, ohne diese zu verflüssigen, einen prachtvoll smaragdgrünen Schimmer (Fluorescenz) verleiht. Es ist der Bazillus fluorescens putidus der Bakterienforscher.

Auf alle Fälle hat uns auch diese neue Untersuchung gezeigt, wie wenig es gerechtfertigt ist, vor der Zahl seiner Feinde zu erschrecken, ehe man weifs, mit wess' „Geisteskindern" man es zu thun hat.

C. M.

Merkwürdige Reise zweier Flaschen. Zur Erforschung des Weges, welchen die Meeresströmungen machen, werden von Schiffen aus bisweilen leere Flaschen in die See geworfen, welche Zettel mit der Angabe des Ortes und der Zeit enthalten, wo die Überbordsetzung erfolgte. Jene Flaschenzettel, die von deutschen Schiffen ausgesetzt werden, sollen nach der Auffindung derselben mit dem Vermerk der Auffindungszeit und des Küstenortes durch irgendwelche Vermittlung der deutschen Seewarte eingeliefert werden. Ein deutscher Schoner setzte im atlantischen Ozean nahe dem Äquator, bei St. Pauls Rocks, am 24. Februar 1893 zehn Flaschen über Bord. Eine derselben trieb mit dem Äquatorialstrom westwärts in das karibische Meer und landete nach einer Reise von 377 Tagen an der Küste von Nicaragua, eine andere wurde vom östlichen Gegenstrom an die Westküste von Afrika getrieben und kam nach 196 Tagen an der Küste von Sierra Leone ans Land. Die erstere hat durchschnittlich 9,1 Seemeilen täglich, die andere 5 Seemeilen per Tag zurückgelegt. Es dürfte das erste Mal beobachtet sein, dafs zwei Gegenstände, die gleichzeitig am selben Orte dem Meere übergeben wurden, an ganz entgegengesetzten Küsten landeten. *

Bibliographisches

Dr. C. Rohrbach: Sternkarten in gnomonischer Projektion. Berlin 1894, in Kommission bei Ferd. Dümmler. Atlas in 12 Karten, Preis 1 M.

Die Herausgabe dieser Sternkartensammlung von Seiten der „Vereinigung von Freunden der Astronomie und kosmischen Physik“ kommt einem längst von vielen Seiten empfundenen Bedürfnis entgegen. Jeder Liebhaber der Astronomie, der die Absicht hat, Meteorbahnen, Nordlichtstreifen, Kometenschweife, leuchtende Wolken oder andere beobachtete Himmelserscheinungen durch Eintragung in eine Sternkarte zu fixieren, findet nämlich hier zum ersten Male zu einem äusserst billigen Preise Karten dargeboten, deren Projektionsart (die Himmelskugel ist auf die Flächen eines ihr umschriebenen, regulären Dodekaeders vom Centrum aus projiciert) alle gröfsten Kreise als gerade Linien wiedergiebt, so dafs bei Phänomenen, welche in gröfsten Kugelkreisen verlaufen, wie z. B. die Bahnen der Meteore und Sternschnuppen, die Eintragung des Anfangs- und Endpunktes genügt, da alsdann der ganze Verlauf der Erscheinung mit Hilfe des Lineals festgelegt werden kann. Die Karten sind von Herrn Dr. Rohrbach mit vieler Mühe in meisterhafter Weise ausgeführt worden und können wegen ihrer zweckmäfsigen Einrichtung geradezu als mustergültig bezeichnet werden. Um jede störende Beeinflussung durch irgendwelche Linien, Namen oder gar Sternbildfiguren zu vermeiden, enthält die Karte weiter nichts als die, der Helligkeit entsprechend, durch verschieden grofse, schwarze Scheibchen dargestellten Sterne erster bis vierter Gröfse. Nur bei wenigen Sternen sind zur Erleichterung der Orientierung die Bezeichnungen ganz fein angedeutet; aufserdem sind am Rande die Rektaszensions- und Deklinationskreise markiert, um durch passendes Auflegen eines auf Glas photographierten Gradnetzes die Koordinaten der einzelnen, beobachteten Punkte ablesen zu können. Der Bezug der Karten kann auf zwei verschiedene Arten erfolgen. Entweder kann man sämtliche 12 Karten mit Gebrauchsanweisung in der Gestalt eines gehefteten Atlas erhalten, oder aber man bestellt zu dem gleichen Preise Blocks von je zehn Exemplaren einer Karte mit Pappunterlage in rundem Format. Für Sternschnuppenbeobachtungen, die einen starken Verbrauch einzelner Karten bedingen, dürfte die handliche Blockausgabe bevorzugt werden, deren rundes Format (Radius gleich 11 cm) zugleich Irrthümer vermeiden läfst, die durch gerade Begrenzungslinien rechteckiger Blätter leicht entstehen können. Schliefslich sei hier verraten, dafs, wer der die Karten herausgebenden Vereinigung als Mitglied beitritt, bei dem Bezuge des Werkes noch sehr wesentliche Ermäfsigung geniefst. F. Kbr.

Franz Kraus: Höhlenkunde. Wege und Zweck der Erforschung unterirdischer Räume. Mit Berücksichtigung der geographischen, geologischen, physikalischen, anthropologischen und technischen Verhältnisse. Mit 155 Textillustrationen, 3 Karten und 3 Plänen. Wien 1894. Druck und Verlag von C. Gerolds Sohn. VII. 308 S. gr. 8°.

Wenn ein Mann das Fazit einer Lebensarbeit, so darf man in diesem Falle wohl sagen, zieht, so hat man ein Recht, etwas Tüchtiges zu erwarten, und bei Kraus' „Höhlenkunde" wird auch diese Erwartung nicht getäuscht. Viele, viele Jahre hindurch hat der Verfasser die Höhlen Österreichs und überhaupt der Alpen- und Karstgebiete persönlich durchforscht, seine Erfahrung mag wohl diejenige der meisten anderen Höhlenforscher, wenn man vielleicht den Engländer Boyd Dawkins und den Franzosen Martel ausnimmt, übertreffen. Und zwar standen bei ihm stets das geologische und geographische Interesse im Vordergrunde, während sonst die Höhlen zumeist ihrer Funde halber von der Wissenschaft beachtet zu werden pflegten. Zudem ist Kraus in der Lage, den sozusagen sportmäfsigen Teil seiner Aufgabe gleichfalls gründlich und erschöpfend behandeln zu können, und darin ist ein wichtiger Vorteil zu erblicken, denn wer ohne eine solche Vorbildung sich der Unterwelt anvertraut, geht, wie erst vor kurzer Zeit eine viel besprochene Episode beweist, den gröfsten Gefahren entgegen. Gewifs ist die Mitwirkung von Dilettanten sehr erwünscht, aber dieselben müssen eben doch zuvor von den Studien, die sie anzustellen wünschen, einen gewissen Begriff haben. Diesen werden sie in sehr leichter und angenehmer Weise durch das Lesen des Kraus schen Werkes erhalten.

Der Verfasser giebt zunächst einen Überblick über die Rolle, welche die Höhlen in der älteren und neueren Litteratur spielen; dieser Überblick hätte sich leicht erweitern lassen, wie denn z. B. die Zusammenstellung, welche Muncke (Gehlers Physikalisches Wörterbuch, 2. Auflage, 5. Band, 1. Abteilung) von allen irgendwie merkwürdigen Höhlen auf der ganzen Erde giebt, als eine sehr anerkennenswerte Leistung bezeichnet werden mufs. Hierauf geht er zu der von ihm selbst geschaffenen Systematik über, wobei er ursprüngliche, später gebildete natürliche und künstliche Höhlen unterscheidet. Natürlich werden diese einzelnen Gruppen dann noch weiter klassifiziert. Jede Form wird einer sorgfältigen Beschreibung, erläutert durch Beispiele und Abbildungen, unterzogen, und zwar sind es hauptsächlich die „Erosionshöhlen", welche für den Freund der physikalischen Erdkunde von Wichtigkeit sind. Hier offenbart sich am meisten das umfassende autoptische Wissen des Verfassers, der sich nicht nur auf die Höhlen im strengeren Wortsinn beschränkt, sondern auch das Problem der Erdfälle und Dolinen mit behandelt. Was der Darstellung in den Augen des Berichterstatters zum besonderen Vorteil gereicht, das ist die Unbefangenheit, mit welcher gegen jede Einseitigkeit in der Erklärung der einzelnen Erscheinungen protestiert und die niemals schablonisierende Thätigkeit der Natur in das richtige Licht gestellt wird. So können Dolinen, Karsttrichter, Schwemmlandtrichter einander sehr ähnlich sehen, ohne dafs doch die Art ihrer Bildung völlig die gleiche wäre. Unter diesem Gesichtspunkte hat Herr Kraus an der bekannten Schrift von Cvijić vieles auszusetzen; wir pflichten seinem Urteile teilweise bei, möchten aber doch die Verdienste des genannten serbischen Gelehrten um das Karstphänomen nicht so gering bewerten, wie es hier geschieht. Dafs auch der „Katavothron" und überhaupt der unterirdischen Entwässerung entsprechende Erwähnung gethan wird, braucht kaum hervorgehoben zu werden. Was über die künstlichen Höhlen, wiederum mit Rücksicht auf ein gewaltiges Material, beigebracht wird,

besitzt namentlich für den Anthropologen und Praehistoriker Bedeutung. Zum Schlusse wird auch noch auf die verschiedenen Möglichkeiten hingewiesen, unter welchen eine Höhle als solche zu existieren aufhört.

Der erste Anfang ist den Eishöhlen gewidmet. Der Verfasser steht in der Hauptsache auf dem Standpunkte Fuggers, der ja auch in der That den meisten Vorkommnissen am besten gerecht wird, doch deutet er an, dafs man auch der Schwalbeschen Theorie eine gewisse Berechtigung nicht absprechen dürfe. Des ferneren wird die Stellung der Höhlen zur Mythologie und Sagenforschung erörtert; die tierischen Überreste wie nicht minder die lebende Grotten-Tierwelt finden ihre Stelle; und zuletzt läfst der Autor seinen Leser noch einen Kursus in der praktischen Höhlendurchforschung durchmachen, welcher eine Menge kleiner, im Ernstfalle aber gewifs sehr brauchbarer Winke darbietet. Nicht unerwähnt soll auch gelassen werden, dafs man sich in dem Buche gründlich über die nicht selten recht stiefmütterlich bedachten Tropfsteingebilde zu unterrichten vermag.

Die vielen Abbildungen des Werkes, welches durch zwei Indizes auch eine leichte Orientierung gestattet, tragen sehr wesentlich zur Belebung der einzelnen Schilderungen bei. Auch fehlt es nicht an kartographischen Darstellungen, welche die Höhlengebiete Bayerns, Mährens, des Salzkammerguts zur Anschauung bringen.

Ein einziges ernstliches Desideratum besteht unseres Erachtens darin, dafs die neuere Methode, durch Färbemittel den Zusammenhang verschiedener subterraner Wasserläufe nachzuweisen, ganz unbeachtet geblieben ist, obwohl durch Knop, Forel, Marinelli u. a. doch die schönsten Erfolge auf diesem Wege erzielt worden sind. So fehlt auch, was wir bedauern, ein Aufschluss darüber, wie sich ein Orts- und Sachkenner von Herrn Kraus' Range die Frage nach der Identität von Rjoka und Timavo zurechtlegt; die kurze Mitteilung auf Seite 162 spricht anscheinend gegen diese Identität, welche lange Zeit für ganz sicher gehalten, aber schon durch das Nichtgelingen der von Grablovic vorgenommenen Versuche einigermafsen erschüttert wurde.

S. Günther.

F. K. Ginzel: Über einen Versuch, das Alter der Vedischen Schriften aus historischen Sonnenfinsternissen zu bestimmen. (Sitzungsberichte der Königl Böhmischen Gesellschaft der Wissenschaften.) Prag 1894. In Kommission bei Fr. Řivnáč.

Die vorliegende Untersuchung unseres geschätzten Herrn Mitarbeiters wird auch Astronomen in nicht geringem Grade interessieren, und zwar namentlich deswegen, weil in derselben eine wertvolle Ergänzung zu dem bekannten v. Oppolzer'schen „Canon der Finsternisse“ bezüglich aller derjenigen Verfinsterungen der Sonne gegeben wird, die bis zum Jahre 1400 vor Beginn unserer Zeitrechnung zurückliegen, während der Canon selbst etwa mit dem Jahre 1200 v. Chr. abschliefst. G. W.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.
Gesellschaft Urania Berlin

Alte Eiszeiten der Erde.

Von Dr. K. Keilhack in Berlin.

Zu den rätselvollsten Erscheinungen in der Geschichte der Erde gehört die mehrfache ungeheure Vereisung der nördlichen und südlichen Halbkugel in einer so wenig weit zurückliegenden Erdperiode, dafs Tiere jener Zeit im Eisboden Sibiriens mit Haut und Haar bis auf unsere Tage sich erhalten konnten, ja dafs wir selbst fossiles Gletschereis der Diluvialzeit an einer Anzahl von Stellen im hohen Norden kennen gelernt haben. Aber je tiefer der Eifer zahlreicher Gelehrter der neuen und alten Welt in den Kreis der glacialen Erscheinungen eindringt, je mehr die wechselvolle Geschichte jener Periode sich uns enthüllt, und je genauer wir die Reihenfolge der Ereignisse zu analysieren lernen, um so mehr müssen wir eingostehen, dafs wir der ersten und wichtigsten Frage: warum hatte die Erde Eiszeiten? ohnmächtig nnd machtlos gegenüberstehen, und dafs trotz der zahllosen Hypothesen, die zur Lösung des Rätsels von den geistreichsten Forschern aufgestellt sind, bis heute noch keine voll befriedigende, alle Erscheinungen erklärende Antwort gefunden ist. Und das ist der Fall mit einem Phänomen, welches gewaltige Ablagerungen auf der heutigen Oberfläche auf vielen Tausenden von Quadratmeilen hinterlassen hat, dessen einzelne Phasen wir aufs genaueste verfolgen können, dessen Tier- und Pflanzenwelt uns zum gröfsten Teil bekannt ist. Wir wissen, von wo die Gletscher ausgingen, wie weit nach Süden sie vordrangen; die Raststationen ihres Weges sind durch ausgedehnte Endmoränenzüge, und der Verlauf ihrer Schmelzwasser durch Thalfurchen von gewaltigem Ausmafs angezeigt. Ratlos aber stehen wir da, wenn wir diese Erscheinungen durch eine

auf der ganzen Erde wirkende Ursache erklären sollen; aber noch unendlich viel verwickelter wird die Sache, wenn wir erfahren, dafs nicht nur in der jüngsten Geschichte der Mutter Erde eich solch ausgedehntes Eisgewand um ihre Glieder legte, dessen kümmerliche Reste wir in den heutigen Gletschern schauen,[1]) eondern dafs bereits in weit entlegenen Zeiten, im Carhon, der gleiche Vorgang auf ungeheueren Gebieten sich schon einmal abgespielt hat.

Unter Carbon verstehen wir eine Periode in der alten Geschichte uneerer Erde; wie der Hietoriker die Zeit eeit dem Auftreten des Menscheu auf Erden eingeteilt in die Urzeit, das Altertum, das Mittelalter und die Neuzeit, so hat auch die der Geschichte so vielfach vergleichbare Wissenschaft der Erdkunde den Werdegang der Erde künstlich in grofse Perioden geteilt, die man denjenigen dee Historikers vergleichen kann. Der menschengeschichtlichen Urzeit, der urkundelosen, prähistorischen Zeit, entspricht das archäische Zeitalter, in deeeen Schichten kein Tier, keine Pflanze hie heute gefunden ist. Dem Altertum entspricht die palaeozoische Zeit, die Periode der Herrschaft der hlütenlosen Pflanzen und wirbellosen Tiere; dem Mittelalter vergleichhar ist die meeozoische Zeit, in der die Phanerogamen eich entwickeln und in der Thierwelt Saurier und Cephalopoden das Regiment führen. Und der Neuzeit gleicht die neozoische Zeit, die Herrschaft der Dikotyledonen und warmblütigen Wirheltiere, gekrönt durch das Auftreten des Menschen. Während die letzten grofsen Eiszeiten, von denen in diesen Blättern mit gewohnter Meisterschaft Freund Penck herichtet hat, an das Ende der jüngsten dieser Perioden geknüpft sind, liegt jene uralte Eiszeit, von der ich reden will, um ungezählte Jahrmillionen zurück und ist in die zweite Hälfte des Altertums der Erde, in die Formation des Carhon in der palaeozoiechen Zeit zu versetzen. Der grofse Zeitahschnitt des Carhon oder der Steinkohlenformation dankt eeinen Namen einem der Menge nach zwar zurücktretenden, in seiner Bedeutung für den Menschen aher alle andern Gesteine übertreffenden Gehilde, den Steinkohlen. Es ist hekannt, dafs die Steinkohlen Anhäufungen von pflanzlicher Suhstanz darstellen, die wahrscheinlich zum gröfsten Teil in flachen, durch Barren ahgeechnürten Meereshuchten oder in den Ästuarien grofeer Ströme zum Ahsatz gelangten, denen eie als treihende Massen von den Strömen zugeführt wurden, wie dies heispielsweise heute noch in ziemlichem Umfange der Mississippi thut. Gleichzeitig mit diesen

[1]) Vergl. die Karte Jahrgang IV dieser Zeitschrift, Heft 1 S. 8.

Flufs- und Seebildungen fanden natürlich auch in der tieferen See Absätze von Kalk statt, die als Kohlenkalk bezeichnet werden und bisweilen mit den Schichten der sogenannten „produktiven Steinkohlenformation“ wechsellagern. Die durch die ungeheueren bergbaulichen Aufschlüsse dieser Formation aufserordentlich genau bekannt gewordene und aus praktischen Gründen eingehend studierte Flora dieser Zeit bestand in der Hauptsache aus riesenhaften Gefäfskryptogamen, Baumfarnen, Schachtelhalmen, Bärlappgewächsen und vielen anderen, die keine näheren Verwandten unter der heutigen Pflanzenwelt mehr besitzen. Unter ihnen waren die seltsamsten die gewaltigen Schuppen- und Siegelbäume (Lepidodendron und Sigillaria), mächtige Bäume, bis 40 m hoch, deren Rinde in wundervoller Symmetrie mit eigentümlich rhombisch geformten Blattpolsternarben besetzt ist; der hohle, nur mit schwammigem Gewebe erfüllte Stamm trägt nur wenige Äste, die mit dicht anliegenden, schilfartigen Blättern besetzt sind. An den Spitzen der Zweige sitzen grofse Fruchtähren, ähnlich denjenigen unseres Bärlapps, in denen die winzigen Sporen dieser Pflanzenriesen sich entwickeln. Zu den Siegelbäumen gehören als Wurzeln die in ungeheuerer Menge in den Schieferthonen der Steinkohlenformation vorkommenden Stigmarien, die eine Länge bis zu 6 m erreichen können und in regelmäfsiger Weise mit Nährwurzelnarben besetzt sind. Unseren Schachtelhalmen verwandt sind die Calamarien, Gebilde mit schlanken, hohlen Stämmen, welche Knoten ohne Blattscheiden hatten und als Blätter zum Teil die als Annularien bezeichneten radial angeordneten Pflanzenreste trugen. Die Farne waren wohl zum grofsen Teil Baumfarne und traten in einer grofsen Menge mit äufserst zierlich gefiederten Blättern versehenen Arten auf (Fig. 1—6). Aufser den genannten Arten finden sich noch als seltenere Reste ein Paar Cycadeen, jene schönen Blattpflanzen, die bei uns die überwiegende Mehrzahl der fälschlich so genannten Palmenwedel liefern, sowie ein Paar Coniferen, die in die Verwandtschaft der heutigen Araucarien gehören.

Diese hier geschilderte Pflanzengemeinschaft findet sich in den Carbongebieten der nördlichen Hemisphäre und an mehreren Stellen der südlichen; aufser ihr aber giebt es auf der letzteren und in den äquatorialen Gebieten Asiens noch eine zweite Pflanzengemeinschaft, die gleichfalls dem Carbon angehört, aber einen so völlig abweichenden Charakter besitzt, dafs man lange Zeit das richtige Alter der sie einschliefsenden Schichten nicht erkannte (Fig. 7—11). Und um das Wunderbare dieser fremdartigen Flora zu erhöhen, treten gleichzeitig mit ihr Gesteine auf, die vollkommen allen Anforderungen genügen, die der Geo-

loge an glaciale Entstehung knüpft. Wir wollen diesen Schichtenverband an den verschiedenen Stellen seines Auftretens näher betrachten und folgen dabei den Darlegungen der Mitarbeiter der Indian Geological Survey, Griesbach, Feistmantel und Waagen, die sich um die richtige Deutung der Entstehung und des Alters desselben die gröfsten Verdienste erworben haben. Spuren einer carbonischen Eiszeit kennt man aus Indien, Australien, Südafrika und Südamerika. Blanford schildert (übersetzt von Waagen) die allgemeinen Verhältnisse dieser Schichten in Indien folgendermafsen:

„Die indische Halbinsel zeichnet sich durch eine auffallende Abwesenheit mariner Ablagerungen aus; wenn wir von den Rändern in der Nachbarschaft der Küsten oder im Thale des Indus absehen, finden wir auf der ganzen Halbinsel südlich der grofsen Ebene des Ganges, mit Ausnahme der sehr untergeordneten Kreidebildungen des Nerbuddathales, nicht eine einzige marine Ablagerung[1]. Dagegen treffen wir in Bengalen und Centralindien eine mächtige Folge von Süfswasserschichten, die sich über grofse Strecken hin verfolgen lassen, wahrscheinlich Ablagerungen von Flüssen darstellen und den Namen des Gondwana-Systems erhalten haben. Dasselbe stellt ein wahres Schichtensystem insofern dar, als alle Unterabteilungen desselben auf das innigste mit einander verknüpft sind, und zwar sowohl biologisch wie physikalisch.

Trotzdem umfafst es einen weit gröfseren geologischen Zeitraum, als eine der Formationen, in die man bei uns die Erdgeschichte gegliedert hat, da die jüngsten Glieder des Gondwana-Systems dem obersten Jura, die ältesten dagegen dem Mittelcarbon entsprechen. Das ganze System ist in eine obere, etwa 3500 m mächtige und in eine untere 4000 m mächtige Abteilung gegliedert, und die uns am meisten interessierende untere Abteilung ist in folgende Schichten eingeteilt:

Unter Gondwanas {
- Panchet
- Damuda {
  - Ranigeny und Kamthi
  - Barakar
- Talchir und Kaharbari."

Die an der Basis des Systems liegenden Talchirschichten bestehen aus feinen, schlammigen Schieferthonen und einem weichen, feinkörnigen Sandstein. Vor allem aber sind sie ausgezeichnet durch das häufige Auftreten grofser Felsblöcke, die zumeist in einer Art von Blocklehm unter den Schiefern und Sandsteinen vorkommen, aus metamorphischen Gesteinen bestehen und eine Gröfse bis zu 2 m besitzen. Diese Blockablagerungen gehören zu den am weitesten in Bengalen

und Centralindien verbreiteten Gesteinen des Gondwana-Systems, und sie führen eine sehr grofse Menge von Blöcken, deren Oberfläche in derselben Weise geglättet, abgeschliffen und poliert und mit unregelmäfsigen Kritzen und Schrammen bedeckt erscheint, wie die Blöcke der heutigen Moränen; vergl. die Abbildungen Jahrgang IV dieser Zeitschrift S. 83. Diese blockreichen Schichten scheinen ein grofses Mafs von Übereinstimmung mit den heutigen Grundmoränen zu besitzen. Griesbach giebt (Mem. Geol. Surv. India 1880, XV, Taf. 2) eine farbige Ansicht von der Struktur dieser Blockschicht, die auch in Neumayrs Erdgeschichte abgebildet ist. Das Talchirconglomerat liegt an der Basis der ganzen Gondwanaschichten und ruht gewöhnlich diskordant auf der weit älteren Unterlage auf. An zahlreichen Stellen konnten zugleich weitere untrügliche Kennzeichen einer Gletscherablagerung, der abgeschliffene und geschrammte Felsuntergrund unter der als Moräne gedeuteten Bildung, festgestellt werden. In gleicher Weise, wie die von Penck, Jahrgang IV S. 84, abgebildete Kalksteinplatte unter einer Kärnthener Moräne, sind auch die als Vindhia-Kalk bezeichneten Schichten unter dem Talchirconglomerat abgeschliffen und mit parallelen Schrammen und Kritzen versehen, und das Zusammentreffen beider Kriterien scheint die glaciale Entstehung des Talchirconglomerats völlig aufser Frage zu stellen.

In innigster Verbindung mit den Talchirs stehen die Kaharbarischichten, die stellenweise Kohlenflötze enthalten und dann ziemlich reich an Pflanzenresten sind. Den gröfsten Pflanzenreichtum aber besitzen die darüber lagernden Damudaschichten, mächtige Komplexe von Schieferthonen und Sandsteinen mit eingelagerten Kohlenflötzen und sehr übereinstimmenden Floren. Aus den langen Pflanzenlisten und den zahllosen Abbildungen, die Feistmantel in vier starken Bänden der Palaeontologia indica uns gegeben hat, kann an dieser Stelle nur eine bescheidene Auswahl geboten werden. Die häufigsten Pflanzengattungen sind zwei Farnkräuter, die in der äufseren Form an die Hirschzungenfarne (Scolopendrium) unserer deutschen Kalkgebirge erinnern, nur dafs ihre Wedel vielfach eine bedeutendere Gröfse erlangen und Nervatur und Fruktifikation eine ganz andere sind. Es sind dies die beiden Gattungen Gangamopteris und Glossopteris, von denen namentlich die letztere in einer aufserordentlich grofsen Zahl von Arten auftritt. Alle Arten haben eine sogenannte anastomosierende Nervatur, wie sie auch unsere Abbildungen 7 und 8 zeigen, d. h. die Nerven verästeln sich und die Abzweigungen vereinigen sich sogleich wieder mit dem benachbarten Nerv, so dafs unter Umständen sehr

regelmäfsige Netzaderung entsteht. Sehr häufig ist auch die Gattung Vertebraria. Von den sonst vorkommenden Pflanzen ist Voltzia heterophylla in Europa geradezu Leitfossil für die untere Trias und auch



Fig. 1.

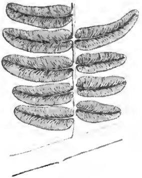


Fig. 2.



Fig. 3.



Fig. 4.

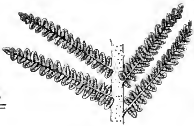


Fig. 5.



Fig. 6.

die Gattungen Albertia und Neuropteris haben ihre nähereu Verwandten in dem gleichen Horizonte. Die Hauptvertreter der Flora, die ungefiederten Farne, liefsen sogar zunächst als am wahrscheinlichsten auf ein noch jüngeres, nämlich jurassisches Alter dieser Schichtengruppe

schliefsen. Erst den Untersuchungen Prof. Waagens ist die sichere und zuverlässige Altersbestimmung des Unteren Gondwana-Systems zu danken. Schon länger waren im nordwestlichen Indien im Gebiete der Salt Range, der Salzkette, Ablagerungen bekannt, in denen ähnliche durch geschliffene und gekritzte Geschiebe auf glaciale Entstehung hinweisende, blocklehmartige Bildungen auftreten. Über denselben finden sich pflanzenführende Schichten, deren Flora mit der später zu besprechenden ostaustralischen Carbonflora übereinstimmt und zugleich

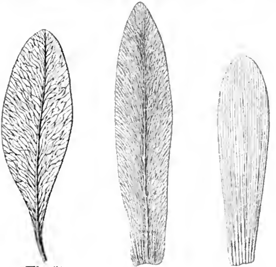


Fig. 7. Fig. 8. Fig. 9.

finden sich in denselben blockführenden Schichten, die als Olivegruppe bezeichnet werden, Knollen eines thonigen Sandsteins, welcher unzählige Conularien enthält, ferner einen Spirifer, einige Serpulites-Arten und andere Meeresbewohner der Carbonzeit. Der Einwand, dafs diese Knollen keine echten an Ort und Stelle entstandenen Concretionen, sondern abgerollte Bruchstücke eines viel älteren Gesteins seien, ist von Waagen eingehend widerlegt worden. Die Farne aber, die ich oben genannt habe, besitzen ein durchaus carbonisches Gepräge und beweisen, dafs die glacialen Ablagerungen Indiens und damit auch die Glossopterisflora das Alter der Steinkohlenformation haben.

Es ist aber nicht Indien allein, wo wir die Glossopterisflora und gleichzeitig Ablagerungen mit deutlichen Hinweisen auf eine glaciale

Entstehung antreffen. W. B. Clarke ist es, dem wir die besten Mitteilungen über die Carbonablagerungen des östlichen Australiens verdanken. Sie liegen diskordant auf Gneifsen und Graniten auf und werden in vier Hauptgruppen geteilt, unter denen die Meeresschichten die tiefste Stellung einnehmen und das gröfste Alter beeitzen. Sie werden gegliedert in: obere marine Schichten,

ältere Kohlenflötze,

untere marine Sohichten.



Fig. 10.

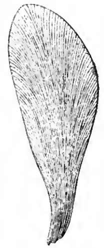


Fig. 11.

Der ganze Schichtenkomplex besteht aue groben Conglomoraten und Blockanhäufungen, in denen sich, mit Sandsteinen und Thonschiefern verknüpft, einige Kohlenflötze finden, auf denen die obige Gliederung beruht. Fast alle diese Schichten sind fossilführend und enthalten sowohl marine Tiere als auoh Pflanzen, oft sogar beides in derselben Schicht. Unter den Tierarten überwiegen die beiden Gattungen Productus und Spirifer und die gesamte Fauna weist diese australischen Schichten in die Stufe des europäischen Kohlenkalkes. Die Flora dagegen, die also vollkommen gleichaltrig ist, besteht in der Hauptsache wieder aus Glossopterisarten, die auch in Indien vorkommen. Die auf die Mitwirkung des Eises hinweisenden Ablagerungen hat Oldham folgendermafsen beschrieben (Waagen l. c. S. 164): „Blöoke von Schiefer, Quarcit und krystallinischen Felsarten, zum gröfsten Teil kantig, findet man in einer Matrix von feinem Sande oder Sohieferthon verstreut. Die Schieferthone enthalten zerbrechliche Fenestellen und Bivalven, deren Schalen noch mit einander vereinigt sind, ein deutlicher Beweie, dafe sie lebten, starben und eingebettet wurden, wo wir sie jetzt finden, und dafs sie niemals einer Strömung von hinlänglicher Stärke und Schnelligkeit ausgesetzt waren, um Blöcke fortzuwälzen, wie eie jetzt mit den Versteinerungen gemischt gefunden werden. Die vorhandenen Bruchstücke von Gesteinen sind von allen

Gröfsen, von wenigen Zollen bis zu mehreren Fufs im Durchmesser. Der gröfste Block hatte 4 Fufs nach jeder Richtung im Durchmesser, doch waren auch schon bedeutend gröfsere gefunden. Es ist unmöglich, derartige Verhältnisse zu erklären, aufser durch den Einflufs grofser Massen schwimmenden Eises. Ich hatte auch das Glück, im Eisenbahneinschnitt bei Branxton ein Gesteinsfragment zu finden, das wundervoll geglättet und geschrammt war, in der Weise, wie sie für Gletscherwirkung charakteristisch ist. Aufserdem fand ich noch zwei Fragmente, bei dem ähnliches, jedoch weniger deutlich zu beobachten war. Dies scheint zu beweisen, dafs das Eis in der Form von Eisbergen, wie sie von Gletschern abbrechen, vorhanden war."

So liegen die Verhältnisse in Neu Süd Wales. Auch in Victoria finden sich wieder Blockablagerungen glacialen Ursprungs, die sogenannten Bacchusmarsh-Sandsteine, und mit ihnen eng verknüpft eine Flora, in der mehrere Gangamopterisarten auftreten, von denen Gan. angustifolia auch in den Talchirschichten Indiens sich findet, und schliefslich sind auch in Tasmanien ganz analoge Erscheinungen aufgefunden worden. Es ist indessen noch zu bemerken, dafs in Australien die Glacialspuren sich in zwei verschiedenen Horizonten finden, von denen der eine, wie in Indien und Afrika, dem Obercarbon zugerechnet wird, während man den zweiten für Perm hält, eine etwas jüngere Formation, aus der wir in Europa noch Eiszeitspuren kennen lernen werden.

Wir kommen zum dritten der Kontinente der südlichen Hemisphäre, zu Afrika, und folgen bei der Beschreibung der dortigen carbonischen Glacialerscheinungen den klaren Darstellungen, die A. Schenk 1889 auf dem Berliner Geographentage gegeben hat. Ein sehr grofser Teil von Südafrika wird von der sogenannten Karrooformation eingenommen, einem mächtigen Komplexe von Schiefern und Sandsteinen, in denen marine Ablagerungen völlig fehlen. Er füllt ein gewaltiges Becken aus und umfafst die Zeit vom Carbon bis zur oberen Trias. An der Basis dieser Schichtenreihe liegt ein Conglomerat, welches mit dem Namen „Dwyka-Conglomerat" bezeichnet wird; dieses besitzt eine Reihe von Eigenschaften, die auf eine glaciale Entstehung schliefsen lassen. Es ist im frischen Zustande ein festes, ziemlich hartes, bläulich bis grünlich schwarzes, feinkörniges Gestein, welches unzählige Einschlüsse verschiedenartiger anderer Gesteine in den mannigfaltigsten Dimensionen, von den kleinsten Fragmenten bis zu Blöcken von mehreren Centnern Gewicht enthält. Meist sind es Granite, Gneifse, Quarcite, Schiefer und Sandsteine. Die Form der Einschlüsse weist darauf hin, dafs wir es nicht mit Geröllen, wie sie

vom fliefsenden Wasser gebildet werden, zu thun haben, sondern mit eckigen, teils mehr oder minder gerundeten Bruchstücken und Geschieben. Auch die Grundmasse zwischen den einzelnen Einschlüssen besteht aus feinen Fragmenten der gleichen Gesteine. Bei der Verwitterung nimmt das Dwyka-Conglomerat eine hellere Farbe an, wird lockerer und verwandelt sich in eine bröckelige, sandig-thonige Masse, aus welcher die Einschlüsse herauswittern. Bei Prince Albert fanden Dunn und Green unter solchen ausgewitterten Einschlüssen einige, welche ebenso gekritzt und geschrammt waren, wie die Geschiebe in Glacialablagerungen, und am Infumi in Natal beobachtete Sutherland, dafs der unter dem ausgewitterten Dwyka-Conglomerat lagernde Tafelberg-Sandstein geglättet und geschrammt war.

Ein zweites Conglomerat findet sich im Norden der Kapkolonie am Vaal und Oranje und wird mit dem Namen Vaalconglomerat bezeichnet. Dunn hält es aus mehreren stratigraphischen Gründen für gleichaltrig mit dem Dwykaconglomerat. Es zeigt gleichfalls Erscheinungen, wie sie für Glacialbildungen charakteristisch sind, nämlich eine mit den norddeutschen Grundmoränen, dem Geschiebemergel, vollkommen übereinstimmende Struktur, sehr häufig auf das schönste gekritzte und geschrammte Geschiebe, und schliefslich eine Glättung und Schrammung der aus Schiefern der Kapformation bestehenden Unterlage.

Über den glacialen Conglomeraten folgt ein Schichtenkomplex aus mächtigen, schwarzen, stellenweise stark kohlehaltigen Schiefern mit untergeordneten Sandsteinen, die sogenannten Eccaschichten. Wunderbarerweise enthalten sie eine ganz ähnliche Flora, wie wir sie in Indien und Australien aus den Schichten über den blocklehmartigen Bildungen kennen gelernt haben, denn genau wie dort herrschen auch hier die ungeteilten Farne der Gattung Glossopteris vor und beweisen die Gleichaltrigkeit aller dieser Bildungen in so ungeheuer weit von einander getrennten Gebieten.

Äufserst spärlich sind bislang die Spuren einer carbonischen Eiszeit in Südamerika, aber dafs überhaupt deren sich finden, scheint mir ein Beweis dafür, dafs ungenügende Erforschung vorläufig der Erkenntnis Schranken zieht. Im Anschlufs an die Veröffentlichungen Waagens teilt der brasilianische Geologe A. Derby mit, dafs in dem grofsen Paranabecken Südbrasiliens ein ausgedehntes palaeozoisches Gebiet sich findet, in dessen Schiefern stellenweise Massen von grofsen Blöcken fremdartiger Gesteine, Granite, Gneifse und Conglomerate auftreten, bei denen bislang auf Glacialspuren aus Mangel an Erfahrung nicht geachtet ist. Und im vorigen Jahre teilte mir mein Freund

F. Kurtz, Professor der Botanik in Córdoba in Argentinien mit, dafs es ihm gelungen sei, in diesem Lande Schichten mit der so charakteristischen Glossopterisflora aufzufinden.

Auch den palaeozoiechen Formationen Europas fehlen Spuren alter Eiszeiten nicht, sie sind vielmehr bislang aus zwei Gebieten beschrieben worden. Das am längsten bekannte Vorkommen gehört der jüngsten der palaeozoischen Formationen, dem Perm an und befindet sich in den sogenannten Midland-Countios in England, von wo es zuerst von Ramsay beschrieben wurde. Die glacialen Conglomerate dehnen eich in einer Mächtigkeit von mehreren hundert Fufs über sehr bedeutende Flächenräume aus. Die Blöcke eind entweder kantig oder halb gerundet und besitzen häufig einen Durchmesser von einem Meter. Die Oberfläche des gröfseren Teils derselben iet geglättet, sehr viele sind vollkommen poliert und mit feinen Kritzen versehen, die entweder alle parallel verlaufen oder von denen eich verschiedene Systeme unter verschiedenen Winkeln kreuzen. Die Blöcke liegen in einem roten Mergel und bestehen fast sämtlich aus kambrischen Quarciten und verschiedenen silurischen Gesteinen; sie müssen alle wenigstens 20—40 englische Meilen weit transportiert eein.

Jm Jahre 1891 veröffentlichte Reuech (Norgee geologiske Undersögelse. Aarbog for 1891 S. 78) höchst interessante Beobachtungen über palaeozoische Eiszeitspuren in Finnmarken. Östlich von Nesseby am Varanger Fjord findet eich oin etwa 50 m mächtiges Conglomerat, welches keinerlei Schichtung zeigt und eine Grundmasse aus rötlichem, thonhaltigen Sandstein besitzt. Derselbe ist mit kleinen und grofsen Steinen erfüllt, deren bedeutendste mehr wie Kopfgröfse besitzen. Die Grundmasse überwiegt an Menge die eingestreuten Blöcke und namentlich die gröfseren finden eich nur ziemlich sparsam. Der gröfste Teil besteht aue Urgebirgsgesteinen, meist Gneifs und Granit; auch finden sich dioritische Gesteine, und ferner hier und da ein Dolomit oder Quarz. Die Steine sind keine Flufsgerölle, sondern kantengerundet und beeitzen oft mehr odor minder ebene Flächen. Die ganze Struktur dee Conglomerates erinnert in hohem Mafse an diejenige einer Grundmoräne, und die Übereinstimmung wird bewiesen durch das Vorkommen von Geschieben mit gekritzter Oberfläche. Dieselben laesen eich eehr scharf trennen von gleichfalls vorkommenden, mit Gleitflächen und sogenannten Harnischen versehenen, gestreiften Geschieben; die Streifung der letzteren setzt eich in die Grundmasee fort. Die Gletscherschrammen finden eich hier, wie dies auch sonst das Gewöhnliche ist, nicht so-

wohl auf dem granitischen Geetein, ale vielmehr vorherrschend aut den Dolomiten.

Die Unterlage dieser Moränenbildung wird von einem rötlichen Thonechiefer gebildet, der in dünnen Scbichten mit einem rötlichen Sandstein wecheellagert. Auf diesem Sandetein fand Reuech bei dem Vorgebirge Bigganjargga glaciale Scbrammen. Das der Verwitterung sehr zugängliobe Conglomerat war zerfallen und auf der dadurch frisch entblöfsten Stelle der harten Sandsteinunterlage fanden sich die deutlichsten Scbrammen, die sogar, wie dies auch bei den in der letzten Eiszeit geschrammten Felsen häufig der Fall iet, zwei verschiedene Richtungen besitzen (Rüdersdorf, Velpke).

Reuech beanepırucht für diese Schiebtenfolge ein kambriech-silurisches Alter, während Dahll dasselbe wegen einer Lagerungsdiskordanz für Perm ansprechen wollte. Mit Rücksicht darauf, dafe im Perm auch anderwärts Spuren von Gletscbertbätigkeit eicb finden, scbeint mir letztere Deutung die gröfsere Wahrecheinliobkeit zu besitzen.

Die angegebenen Glacialepuren im thüringischen Rotliegenden will ich ale unbegründet übergehen.

Wir haben geeehen, dafs in der Steinkohlenformation Indiens, Auetraliens und Südafrikas eine eigentümliche Flora auftritt, die vollkommen von der Carbonflora der übrigen Länder abweicht und in diesen erst in viel jüngeren Schichten von der Trias bie zum Jura auftritt. Die Gegenüberstellung beider Florencharaktere auf Seite 254 und 255 läfst dieeen Gegensatz eehr deutlich erkennen. Wir haben ferner geeehen, dafs gleichzeitig mit dieser Gloesopterisflora sich die Spuren einer Temperaturerniedrigung finden, die so weit gegangen sein mufs, dafs ee zu ausgedehnter Gletscherbildung kam und riesenhafte, über weite Ländergebiete auegedehnte Moränenablagerungen entstehen konnten. Es liegt nahe, anzunehmen, dafs die Pflanzengemeinechaft der indiechen u. e. w. Glossopterisschichten ein Anpassungsergebnis an die veränderten klimatischen Bedingungen war, mit einem Worte, dafs wir in ihr die Repräsentanten einer borealen Flora zu erblicken baben. Dann erklärt eich auch eine entwickelungsgeschichtliche Tbatsache des Pflanzenlebens der übrigen Länder: es ist nämlicb auffallend, dafs am Ende der palaeozoiscben Zeit, im sogenannten Perm, ein ganz aufserordentlicher Wechsel in der Pflanzenwelt sich vollzieht, so zwar, dafs, wenn man bei einer Einteilung in Perioden nur die Pflanzen berücksichtigte, der Schnitt zwiechen palaeozoischer und meeozoischer Zeit in das Perm gelegt werden müfste. Vergegenwärtigen wir uns aber, dafs wir im Perm der Alten Welt

und Australiens Eisspuren kennen, so wird es in hohem Mafse wahrscheinlich, dafs diese aufsergewöhnliche, rasche Umwandlung des Florencharakters der Erde in einem beträchtlichen Herabsinken der Temperatur seinen Grund gehabt haben mag.

Die aufserordentliche Übereinstimmung der Flora und der Gesteine in den weiten Gebieten zwischen Südafrika, den Südgrenzen von Afghanistan und dem westlichen Australien macht es ziemlich gewifs, dafs hier in der carbonischen Zeit ein gewaltiger Kontinent sich ausdehnte, der sich wahrscheinlich, wenigstens zwischen Indien und Afrika, bis in die Tertiärzeit seinen Zusammenhang bewahrte, während der australische Teil wohl schon früher sich ablöste. Heute liegt die gröfste Masse dieses alten Festlandes in den Tiefen des indischen Oceans. Ob die neuesten Funde in Südamerika dazu zwingen werden, diesen südlichen Kontinent auch bis dorthin auszudehnen, läfst sich noch nicht sagen. Übrigens ist die Existenz dieser grofsen, Lemuria genannten Festlandsmasse schon längst aus vielen anderen tier- und pflanzengeographischen Studien wahrscheinlich geworden, und die Geologie liefert hier nur einen neuen, einem ganz anderen Gebiete entlehnten Beweis.

Es wäre völlig müfsig, wenn wir nach Ursachen dieser alten Eiszeiten suchen wollten, während wir, wie einleitend bemerkt, gänzlich aufser stande sind, die eben erst verflossene Eiszeit nach ihrem Warum zu verstehen. Man hat versucht, eine veränderte Stellung der Erdachse anzunehmen und die Gebiete der Glossopterisflora um einen neuen Südpol zu gruppieren. Aber selbst wenn man Südamerika ganz aus dem Spiele läfst und nur bei Indien, Afrika und Australien den Versuch macht, den Pol so verlegt zu denken, dafs diese drei Länder ihm möglichst nahe liegen, so würde er etwa in die Mitte zwischen Westaustralien und Madagaskar fallen, und die von ihm entferntesten Fundpunkte carbonischer Glacialablagerungen würden von dem neuen Äquator doch nur 30—35 Grade entfernt sein. Und doch zwingt die allgemeine und weite Verbreitung der eiszeitlichen Phänomene sowohl im Carbon wie in der jüngsten Zeit zur Annahme einer kosmischen Ursache. Welche war es? Hier wie an so manchen anderen Punkten müssen wir bekennen, dafs wir zwar das Thatsächliche der Erscheinungen zu erkennen vermögen, dafs aber für die Erkenntnis des Zusammenhanges derselben und ihrer inneren Ursachen unser Wissen doch noch gar zu sehr Stückwerk ist.

Ein Blick auf die Sandwogen der kurischen Nehrung.

Von Dr. P. Schwahn in Berlin.

Fern in einem entlegenen Winkel der Nordost-Ecke unserer deutschen Heimat liegt ein eigenartiges Stück Land, das selten der Fufs des Wanderers betritt, — ein Land, in dem das spärlich sich regende Leben nur ein Leben des Sandes ist, wo man von versunkenen Dörfern, von Menschen und Reitern erzählen hört, die unter Sandwogen begraben wurden, wie in der afrikanischen Wüste. Es ist die kurische Nehrung, jene schmale, fünfzehn Meilen lange, zwischen dem Badeorte Cranz und Memel sich erstreckende Landzunge, die das kurische Haff von der Ostsee scheidet.

Betritt man den Boden der Nehrung von Westen her, so versinkt wenige Stunden hinter Cranz sehr bald die Kultur. Es beginnt eine Wüste von zerrissenen, im Sonnenscheine hellschimmernden Dünenketten, die sich endlos bis zum Horizont im dunkelblauen Dunst der Ferne verliert, nur ab und zu von einigen Kieferbeständen unterbrochen. Ein wahres Reich des Todes und der Einsamkeit ist es, das den Menschen hier umfängt, wo die vom Winde aufgejagten Sandwolken und die hin und her flutenden Wogen des Meeres das einzig die Landschaft Belebende sind. Kein fröhlicher Laut eines Singvogels ist da zu hören, nur Krähen und Raben umkreisen die zerzausten Bäume der Seeseite und erfüllen die Luft mit ihrem Gekrächze, und unter den Füfsen knirscht der Dünensand wie gefrorener Schnee.

Nur an wenigen Stellen beherrscht der Mensch die beweglichen Sandwogen, indem er sie zum Stehen gebracht, gedämmt und bepflanzt hat; hier und im Schutze der dichten Nehrungswälder finden sich ein paar verlorene Dörfer — Rossitten, Pilkoppen, Nidden, Purwien (siehe Titelblatt) und andere mehr, sowie das freundliche Schwarzort — sporadisch verteilt, gleichsam als Oasen der Wüste. Die Sandwogen sind bis zu diesen armseligen Wohnstätten noch nicht vorgedrungen, aber zweifellos droht manchen von ihnen dasselbe Geschick der Verschüttung, von dem



Dorf Purwien auf der kurischen Nehrung.
(Nach einer Aufnahme von Gottheil & Sohn, Königsberg i. Pr.)

die Nehrungsdörfer Kunzen, Negeln und andere im vorigen Jahrhundert betroffen wurden. Denn wie in den Alpen die Lawine ihren Weg zu den Häusern findet, so reifsen hier die Weststürme die schützende Decke, die Narbe, von den Dünenbergen auf und streuen den Sand über die Hütten, die Wälder und Felder der Menschen, dafs die Bäume siechend dahin welken, die Saat für immer aufhört zu grünen und der Mensch zum Wanderstabe greifen mufs, freilich nur, um dicht in der Nähe eine neue Herdstelle zu gründen. Wandelbar wie der Dünensand ist hier der Wohnsitz der Menschen.

Bekanntlich halten ja die Wanderdünen den eroberten Boden nicht fest; sie wälzen sich wie eine Heersäule weiter und weiter und stürzen sich mit gieriger Hast über die noch vorhandenen Nehrungswälder. Mehrfach sieht man, wie sie schon ihren Fufs auf den Wald gesetzt haben, unter dem er ohnmächtig daniederliegt. Hier und da ragt eine halb verschüttete Kiefer mit grünendem Wipfel aus der totbringenden Umarmung des weifsen Quarzsandes hervor. Sie ringt tapfer für ihr Leben und zugleich für das Besitztum der Menschen; denn wo der Wald aufhört, da feiern Wüste und Tod ihren höchsten Triumph.

Aber die Düne wandert, und der Wald erlebt seine Auferstehung. Freilich in welchem Zustande! — Alles hat sich in der Welt des Sandes in Atome aufgelöst; die wieder hervortretenden Bäume sind nichts mehr als morsche, zerbröckelte, schwarze Skelette. Vergebens hat diese oder jene Kiefer ihr Leben zu behaupten versucht, indem sie dicht unter ihrer Krone neue Wurzeln geschlagen, die jetzt, vom nährenden Sande verlassen, frei in der Luft hängen; ein gar seltsames Bild! Bei den meisten ist das Innere des Stammes von einem schwarzen, schwammigen Moder ausgefüllt, der mühsam von einem härteren, verkohlten Holzring zusammengehalten wird. Vielfach bezeichnet auch nur ein schwarzes, ringförmiges Loch den versandeten Baum, und wenn der Fufs in das Innere dieses Ringes tritt, so versinkt er in die Tiefe. Es soll vorgekommen sein, dafs dort, wo die trügerische Sanddecke verschüttete Stämme gänzlich verhüllt hat, darüber hinwegschreitende Menschen in die morschen Baumreste fielen und in Gefahr kamen, darin zu ertrinken. Dies ist die Auferstehung eines versandeten Nehrungswaldes, über den die Wanderdüne hinweggefegt ist, — eine öde, trostlose Auferstehung!

Und noch eine andere Gefahr droht dem Dünenwanderer. Unsicher wie die benachbarte wogende See ist hier die Sanddecke, über die er dahineilt, durch verborgene Triebsandstellen, welche am Fufse

der Dünenwälle sich dort bilden, wo der auf dem Boden lastende Druck das die Düne durchsickernde Wasser nötigt, an ihrem Fufse herauszuquellen. So entsteht neben den Dünen eine Reihe von Triebsandstellen, die in ihrer Gesamtheit ein Triebsandbett bilden, das sich mit dem wandernden Berge weiter verschiebt. Der durchweichte Boden erhält sich daselbst in der Schwebe, er bildet mit dem Wasser einen nachgiebigen Brei, welcher nach Art echten Moorgrundes hineingeratene Menschen und Tiere unrettbar verschlingt. Die gefährlichen Stellen sind durch Tafeln mit den Worten „Triebsand“ und „Vorsicht“ gekennzeichnet, eine bedeutsame Erinnerung, die der Nehrungsreisende sehr wohl zu beachten hat, will er nicht auf den pfadverwehten Wegen unrettbar dem Tode verfallen. Wenn er zu Wagen die menschenverlassene Wüste durchquert, dann wundert er sich wohl, dafs der Fuhrmann seinen Weg gerade durch die tiefen Sandmassen nimmt, wo die Räder versinken und die ermüdeten Pferde kaum weiter können; er giebt wohl den Rat, am feuchten Strand auf dem dort fester liegenden Boden zu fahren. Aber der Führer lächelt über den Unerfahrenen, der nicht weifs, dafs man dort im Triebsande rettungslos versinken kann. Ja solche Schreckensscenen sind auf der kurischen Nehrung in früheren Zeiten mehrfach vorgekommen! Man berichtet, dafs einmal ein ganzer Postwagen mit vier Pferden in der schlammigen Flut auf Nimmerwiedersehen versunken sei; ein andermal hat man im Sande ein Pferdegerippe und dabei das ausgestreckte Skelett eines Mannes gefunden, das eine schauerliche Geschichte erzählte. Rofs und Reiter waren in den beweglichen Schlamm geraten, der über ihre Körper zusammenflofs. Nur noch kurze Zeit bezeichnete eine kleine Wasserlache die Stätte des Unglücks, dann verschwand auch sie und die Spuren dieses tückischen Grabes waren vom Winde verwischt. Auch das hat diese kleine preufsische Sandwüste mit den grofsen Wüsten gemein, dafs ein Wandeln in ihr ein mühevolles Wandeln, bei mangelnder Vorsicht sogar ein solches im Reiche des Todes ist.

Unweit Rositten treffen wir auf die Trümmer des zu Anfang dieses Jahrhunderts von Sandwogen verdeckten Dorfes Kunzen. Seit 1839 ist der Dünenkamm darüber hinweggeschritten, so dafs die Fundamente der Häuser wieder zum Vorschein kamen. An 60 m hoch hatte sich einst der wandernde Berg darüber getürmt als gewaltiger Grabhügel. Der Eindruck, den das verwehte Dorf auf uns macht, ist zwar traurig stimmend und öde, aber er erweckt doch nicht im mindesten die gleichen Gefühle, die etwa das ausgegrabene Pompeji oder die grofsen versandeten Ruinenstätten des Altertums in uns hervorrufen. Denn das



Dünenkette der kurischen Nehrung. Nach einer Aufnahme von Gottheil & Sohn, Königsberg i. Pr.

Unglück forderte hier keine Opfer an Menschen. Die Bewohner von Kunzen sahen den Sandberg unerbittlich, unaufhaltsam näher kommen und hatten deshalb Zeit genug, nicht bloe ihre Habseligkeiten zu bergen, sondern auch ihre bedrohten Hütten, die nach schwedischer Sitte meist aus Holz gebaut waren, abzubrechen und an geschützter Stelle wieder aufzuführen. Und so erblickte man hier nichts weiter als einige Spuren menschlichen Daseins, etwa die Fundamente, wo ein Haus gestanden und andere Kulturreste, nichts, was an eine plötzliche, in das Leben der Menschen einschneidende Katastrophe erinnert. Nur die aus Ziegeln erbaute Kirche, deren Benutzung im Jahre 1803 eingestellt werden mufste, bildet zur Zeit noch einen Trümmerwall, der aber bald verschwunden sein wird, da das Gestein zu neuen Bauten Verwendung findet. Sie ist die einzige Stätte, die uns zur Wehmut stimmen kann, wenn wir uns im Geiste das Bild ausmalen, wie die Menschen hier vergebens gegen die Sandwogen gekämpft, um ihr Heiligstes zu schützen, wie sie durch die Fenster in das Gotteshaus kriechen mufsten, wo die Menge bereits auf Sandhügeln safs, und der Pfarrer auf der Kanzel in einer Sandgrube stand, bis endlich auch die Fenster zugeweht und somit der letzte Eingang versperrt war. — Das ist ein phantasievolles Bild, und doch im Grunde wahr. Denn kein Volk haftet so sehr an der Scholle, hat ein so ausgeprägtes Heimatsgefühl, trennt sich so schwer von dem Altgewohnten, wie dieses Naturvolk der Nehrungsfischer, die nur eine elende Hütte, ein paar Netze und Boote ihr eigen nennen. Eigentümlich ist es auch, dafs der Mensch gerade den Boden so lieb gewinnt, den er immer von neuem erobern mufs. Das sehen wir in den Alpen, wo der Sohn der Berge sich wieder unter der Felswand ansiedelt, die eben geborsten ist und vielleicht morgen von neuem mit Einsturz droht; das sehen wir bei dem Marschenbewohner, der dem Dräuen des Meeres weicht, um doch wieder dorthin zurückzukehren, wenn die schlammigen Fluren verlockend aus dem Wasser hervortauchen; das tritt uns endlich auch hier bei den schlichten Fischern der kurischen Nehrung entgegen. Sie sehen dort drüben jenseits des Haffs glücklichere Dörfer winken, deren Insassen ein behagliches Dasein leben, und beneiden sie nicht um dieses Glück. Nein, eher wollen sie das Geschick ihrer Väter erdulden, als die ihnen so lieb gewordene Küste verlassen.

Gleiches Los mit Kunzen teilten die Nehrungsdörfer: Stangenwalde, Negeln, Lattenwalde und Carwaiten; über das letztere hatte sich der Sandberg 62 Meter hoch aufgetürmt. Doch diese Dörfer werden bald wieder auferstehen, denn mit gespenstischer Ruhe und Gleichmäfsigkeit schreitet der Grabhügel über sie hinweg, dagegen andere

werden erbarmungslos seinen zermalmenden Tritt fühlen müssen. Die ganze Dünenkette der Nehrung wird unaufhaltsam durch die Weststürme von Westen nach Osten getrieben; sie mufs schliefslich in das Haff stürzen. Der durchschnittliche jährliche Betrag des Fortschreitens beträgt nach Prof. Berendts Untersuchungen gegen 6 m, und daraus folgt, dafs in längstens vier Jahrhunderten der Dünenwall den Haffrand erreicht haben dürfte.

Während wir angesichts der Trümmer von Kunzen melancholisch darüber nachdenken, wie hier in der Welt des Sandes dem Menschen das Endliche zu entschwinden scheint, tritt uns ein anderes Bild des Todes entgegen, wie es ergreifender kaum gedacht werden kann. Rings um die Kirche von Kunzen liegt ein Sandfeld, bedeckt von Menschenschädeln und gebleichten Gebeinen. Das führt uns noch lebhafter den Charakter einer Wüste vor die Seele. Aber wir sind ja nicht in der Sahara, wo der Gluthauch den verdürstenden Wanderer erstickt, oder, von streifenden Raubhorden erschlagen, die Leiber der Karawanenbegleiter zu Hunderten als bleiche Gerippe daliegen. Es ist ja ein Stück deutschen Bodens, nur ein entlegener Winkel unseres Vaterlandes, wo wir uns aufhalten. Bald weicht denn auch die Phantasie, das Rätsel löst sich. Halbverfaulte Sargreste, die hier und dort aus dem blendenden Dünensande hervorschauen, sagen uns, dafs wir einen Kirchhof vor uns haben. Die Sandwogen haben ihn aufgewühlt, sie haben die Toten aus ihrer Ruhe gestört. Nun liegen die traurigen Reste da vom Sande entblöfst und treiben mit dem Sturm und den beizenden Körnern; denn kein Wurm ist vorhanden, der sich ihrer annimmt, nur der reibende Sand und die dörrende Sonne zernagt sie allmählich. Wie das Leben das Leben verzehrt, so duldet hier der Tod selbst das Tote nicht neben sich!

Ein Blick in die Geschichte der kurischen Nehrung bietet ganz besonderen Reiz. Sie zeigt uns, was menschliche Unvorsichtigkeit und Sorglosigkeit verschuldet, wenn sie den heilsamen Einflufs des Waldes im grofsen Haushalte der Natur verkennt und nur dem augenblicklichen Nutzen nachgeht. Die rodende Axt des Kulturträgers und Eroberers war es auch hier, die dazu beigetragen hat, dafs die Verödung ihre traurige Herrschaft entfalten konnte. Im unbegrenzten Reiche der Natur hat ja jedes Ding, das kleinste wie das gröfste, eine bestimmte Aufgabe gegenüber dem Ganzen zu erfüllen, und je gröfser seine Verbreitung, desto vielseitiger und allgemeiner ist auch der Zweck, der ihm zugewiesen ist. Das gilt besonders vom Walde und der unscheinbaren Vegetationsdecke, die den Boden überwuchert. Sie

allein nur können den bedrohlichen Sandwogen Halt gebieten, Menschenwerke können es nicht.

Es waren einst bessere Tage, welche die Nehrung sah, als noch ein dichter Urwald sie bedeckte. Wo immer man am Fufse der Dünenketten entlang geht, da erblickt man eine von Humus und Eisen tief dunkel gefärbte, fufsdicke Schicht, welche als ein früher von reicher Vegetation bedeckter Waldboden angesehen werden mufs, der später unter Flugsand begraben wurde. Man hat unterlassen, diesen Wald als ein unveräufserliches Gut des Landes heilig zu halten; Gewinnsucht und Unverstand, Raubkultur und Zerstörungslust haben ihn bis auf einen kleinen Rest vernichtet, und die durch kein Wurzelgeflecht mehr befestigten Sandberge ersticken das Übrige und lassen hinter sich verkohlte Leichname zurück.

Nicht nur die Bewohner der Nehrungen, sondern auch die Anwohner der Haffe haben ihren Holzbedarf aus den üppigen Wäldern bestritten, ja selbst die Schweden kamen allsommerlich über das Meer, um aus den harzreichen Kiefern Theer zu brennen. Friedrich Wilhelm I. verkaufte in augenblicklicher Finanznot für 200000 Thaler die Nehrungswälder von Pillau bis Danzig, der Grofse Kurfürst hatte schon vorher einen Teil davon niederbrennen lassen, damit die Schweden sich dort nicht einnisten konnten, und die Russen vernichteten, was noch zu vernichten war, im siebenjährigen Krieg.

Solche Wunden lassen sich schwer heilen, zum mindesten erfordern sie Zeit, um zu vernarben. An Anstrengungen fehlt es zwar nicht, das trostlose Sandland zu kultivieren; die preufsische Regierung läfst gegenwärtig den Haffschlick auf dasselbe schaffen, damit sich eine Humusdecke bilde, die durch erneuerte Beforstung den Sandwogen Stillstand gebiete. Aber der Segen dieser Arbeiten wird erst den Geschlechtern nachkommender Jahrhunderte blühen. Ja vielleicht sind auch alle Mühen umsonst. Zeigt doch das „Gold des Nordens“, das die Dampfbagger emsig aus dem Haffboden aufwühlen, dafs dort, wo jetzt das Wasser flutet, zur Tertiärzeit ein Festland war, dessen Küsten reiche Waldungen von Bernsteinfichten besetzten. Dies sowohl wie die versunkenen Wälder, die längs der Westküste, z. B. unweit Cranz, sich hinziehen und sich durch ab und zu unter der Wasseroberfläche sichtbare Baumstümpfe verraten, scheinen dafür zu sprechen, dafs die Nehrung seit Jahrhunderten allmählich unter den Spiegel der Ostsee sinkt. Geschieht dies, nun so haben die herrschenden Westwinde ein leichtes Spiel, immer wieder von neuem ungeheure Sandmassen heranzuwälzen und gegen das Innere der Landzunge zu treiben.

Die preufsische Ostseeküste ist ein klassisches Gebiet der Dünenbildung, aber auch anderswo, z. B. in Pommern, in Jütland und Friesland, Holland und Flandern, namentlich aber an den atlantischen Küsten Frankreichs finden sich diese Erzeugnisse des Meeres. Auch diese Küstengebiete sollen alle einstmals bewaldet gewesen sein; aber in den traurigen Zeiten des Mittelalters hat man die Wälder ausgerottet, und nun verfolgt die verheerende Düne wie der Rachegeist der Erschlagenen den waldverheerenden Menschen mit Sandüberschwemmung und zwingt ihn, schrittweise den verlorenen Boden wieder zu erringen. An manchen Stellen haben in der That Beharrlichkeit, Fleifs und Intelligenz nach vielen Jahren die Sünden früherer Tage wieder gut machen können. In Holland und in der Gascogne haben die Küstenbewohner das Ihrige gethan, um die öden Sandflächen zu einem leidlich ertragsfähigen Boden umzugestalten. Zuweilen kommt auch die Natur aus freien Stücken dem Menschen zur Hülfe. Sie verwendet das im Quellwasser enthaltene Eisenoxyd, um die Sandkörner zu verbinden, oder Muscheln und Reste von Kalk- und Kieselinfusorien verkitten die lockeren Massen so, dafs sie allmählich in festes Gestein übergehen.

Aber verlassen wir die unwirtlichen Berge. Was wir auf der kurischen Nehrung von ihnen kennen gelernt haben, das zeigt uns eindringlich, dafs das Winzige, das Kleine, wie Wassertropfen und Sandkorn es sind, zu einer erdumgestaltenden Macht wird, die tief in das Leben der Menschen eingreifen kann, wenn Gleiches zu Gleichem sich findet. Es zeigt uns auch, dafs die augenblickliche Erscheinungsweise der Erdoberfläche nur ein vergängliches Bild im Umgestaltungsprozefs unseres Weltkörpers ist. Ruhelos wandert der Stoff vom Land ins Meer und vom Meere zurück wieder ins Land. Das ganze Erdenleben ist ein einziger Kreislauf durch allerlei Scheidungen, Verbindungen, Formen und Neubildungen hindurch.

Aus welchen Teilen des Weltraums die Kometen zu uns kommen.

Darüber sind jetzt nähere Untersuchungen angestellt worden, aus welchen man geschlossen hat, dafs die erschienenen Kometen im allgemeinen stets innerhalb unseres Sonnensystems gewesen sind, wenn sie auch aus einem Teil des Weltraums kamen, der weit über die Region der uns bekannten Planeten hinaus reicht. Somit wären die Kometen aber doch noch als ursprüngliche Glieder des Sonnensystems zu betrachten. Das ist freilich im Widerspruch mit der bisher wohl vorherrschenden Ansicht, wonach die Kometen nicht ursprünglich zu unserem Sonnensystem gehören, sondern als fremde Körper aus unendlich entfernten Welträumen gekommen sein sollen. Zur Begründung dieser Ansicht dienten die Thatsachen der Beobachtung, dafs die Kometen nach allen möglichen Richtungen ihren Weg durch das Planetensystem nahmen, sich bald rechtläufig, wie die Planeten, bald entgegengesetzt oder rückläufig bewegten, auch wohl ihre Bahnebene zu beiden Richtungen nahe senkrecht stand. Ferner war nur in seltenen Fällen, als Ausnahme, eine elliptische, also in sich selbst zurücklaufende Kometenbahn um die Sonne aus den Beobachtungen zu erkennen, und selbst die Entstehung dieser elliptischen Bahn liefs sich öfter erst aus der Anziehung der Planeten, besonders des Jupiters nachweisen. Bei der bekannten Hypothese von Kant und Laplace über die ursprüngliche Bildung des Sonnensystems mufsten die Kometen schon als fremde Körper ausgeschlossen werden, weil sie nicht in die gemeinsame Translation um den Schwerpunkt des Systems einer ursprünglichen Gesamtmasse hineinpassen wollten.

Aber so ganz zureicheud waren die Gründe doch wohl noch nicht für die bestimmte Aussoheidung der Kometen als fremde, nicht ursprünglich zu unserem Sonnensystem gehörende Körper. Denn wenn es auch seine Richtigkeit hat mit dem scheinbar wilden Durcheinander ihrer verschiedenen Bahnrichtungen, so wiesen die Verhältnisse der Geschwindigkeiten ihrer Bewegung doch auf eine

gewisse Grenze für die verschiedenen Bahnformen hin, die selten, und dann auch nur sehr wenig, überschritten wurde.

Bezüglich der allein möglichen Formen der Bahnen, welche ein Körper um die Sonne beschreibt, ist aber seit Newton festgestellt worden, dafs die Bahnkurven allemal die Formen von Kegelschnitten haben müssen, wenn die Anziehung der Sonne sich umgekehrt proportional dem Quadrate ihrer Entfernung verändert, woran nicht mehr gezweifelt wird. Denkt man sich zur Übersicht der verschiedenen Formen der Kegelschnitte einen beliebigen Kegel mit kreisförmiger Grundfläche, so wird die Durchschnittsfigur dieses Kegels mit irgend einer Ebene ein Kegelschnitt genannt. Die verschiedenen Formen der Kegelschnitte hängen nur von den verschiedenen Richtungen ab, welche man der schneidenden Ebene giebt. Alle einander parallele Richtungen liefern ganz gleich gestaltete oder ähnliche Kegelschnitte, die nur an Gröfse verschieden sind. Es kommen jedoch für die verschiedenen Formen der Kegelschnitte drei Hauptfälle vor. Entweder werden alle Seiten von der schneidenden Ebene getroffen, und man hat dann die Ellipsen; oder der Schnitt geht parallel mit einer Seite des Kegels, wodurch die Parabeln entstehen; oder endlich die schneidende Ebene trifft nur die eine Seite des Kegels, ohne mit der andern Seite parallel zu sein, woraus sich die Hyperbeln ergeben.

Da es also nur auf die Richtung der schneidenden Ebene ankommt, so müssen die sehr lang gestreckten Ellipsen sich immer mehr den Parabeln nähern, wie auch denjenigen Hyperbeln, welche nur wenig von der Richtung des Parabelschnitts abweichen; man kann sich grofse Stücke von diesen drei verschiedenen Kurven zeichnen, ohne einen Unterschied derselben zu bemerken, bis natürlich bei einer weiteren Fortsetzung nur die Ellipse in sich selbst zurückläuft, während die Parabel und Hyperbel sich immer mehr ins Unendliche ausbreiten.

Die Kometen sind uns gewöhnlich nur auf kurze Zeit sichtbar; man kann sie also nur in einem verhältnismäfsig kleinen Teil ihrer Bahn beobachten, und daher ist es in der Regel sehr unsicher, hiervon einen Schlufs auf ihre ganze Bahn um die Sonne zu machen. Die Erfahrung hat nun ergeben, dafs das kleine Stück einer beobachteten Kometenbahn sich meistens noch recht gut als Teil einer Parabel annehmen läfst, woraus folgt, dafs die Kometenbahnen im allgemeinen entweder wirklich Parabeln sind oder solche Hyperbeln, die den Parabeln sehr nahe kommen, oder auch sehr langgestreckte Ellipsen, die bei der Kürze der Beobachtungszeit nur noch nicht sicher von den Parabeln unterschieden werden können.

Daraus ergiebt sich aber schon, dafs die bisher erschienenen Kometen höchstwahrscheinlich alle zu unserem Sonnensystem gehören, und nicht aus andern Welträumen als fremde Körper zu uns gekommen sind, die nur zeitweilig durch unser Sonnensystem in verschiedenen hyperbolischen Bahnen ziehen. Die Sonne würde sie daran nicht verhindern, wenn sie nur die Geschwindigkeit mitbringen, die zur Beschreibung einer hyperbolischen Bahn erforderlich ist. Aber ist das jemals vorgekommen? Nein, es waren, wenn überhaupt sich hyperbolische Bahnen andeuteten, immer nur solche, die sich nicht weit von der Parabel entfernten.

Zu der Anziehung der Sonne, welche den Kometen nur reine Kegelschnitt-Bahnen erteilen würde, kommen aufserdem noch die Anziehungen der Planeten als sogenannte Störungen, wodurch die Kometen mehr oder weniger aus ihren Bahnen abgelenkt werden können. Die somit erhaltenen neuen Kegelschnittbahnen werden also von den ursprünglichen verschieden sein; im allgemeinen freilich nicht viel. Es sind aber doch Fälle vorgekommen, wo die neue Kometenbahn sehr erheblich von der früheren abgewichen ist, so dafs z. B. eine sehr langgestreckte Ellipse oder Parabel sich in eine Ellipse von kurzer Umlaufezeit verwandelt hat, und auch umgekehrt.

Es wird von Interesse sein, die Bewegung eines Kometen in einem bestimmten Falle näher zu betrachten, der in neuerer Zeit vorgekommen ist, und bei welchem die Beobachtungen und Rechnungen mit möglichster Genauigkeit durchgeführt wurden.

Der zweite Komet vom Jahre 1886, dessen Bahn sehr genau, und mit Rücksicht auf die planetarischen Störungen von Herrn Pfarrer A. Thraen in Dingelstaedt berechnet worden ist, hatte den seltenen Fall ergeben, dafs die Bewegung des Kometen um die Sonne damals in einer hyperbolischen Bahn vor sich ging, die merklich genug von einer Parabel abwich. Gegenwärtig wird von dem Verfasser der erwähnten astronomischen Arbeit ein wertvoller Nachtrag dazu in den „Astronomischen Nachrichten“ veröffentlicht. Herr Thraen hat, zunächst angeregt von Herrn Berberich, die Untersuchung vorgenommen, ob der hyperbolische Charakter jener Bahnkurve wohl durch solche planetarische Störungen verursacht sein könne, welche der Komet vor seiner Entdeckung durch Annäherung an einen oberen Planeten, wahrscheinlich Saturn, erlitten haben möchte. Vorläufige Rechnungen ergaben freilich, dafs die Annäherung an Saturn wohl nicht bedeutend genug gewesen wäre, da der kleinste Abstand des Kometen vom Saturn im August 1884 noch

4,7 Erdbahnhalbmesser betrug. Neuen Anlafs, die Frage nach dem Ursprunge dieser Hyperbel zu untersuchen, gab ein Buch des französischen Astronomen L. Fabry in Marseille: „Étude sur la probabilité des comètes hyperboliques et l'origine des comètes“, worin der Verfasser auf Grund der bisherigen Kometenerscheinungen seine schliefsliche Überzeugung dahin ausspricht, dafs die Kometen bleibende Glieder unseres Sonnensystems sind, welches sich weit über die Planeten, die wir kennen, hinaus erstrecken mufs. Mit diesem Resultat ist es natürlich nicht zu vereinigen, dafs ein Komet in einer ursprünglich hyperbolischen Bahn zu uns gelangt sein könne. Somit wurde es von immer gröfserem Interesse, den vorliegenden entscheidenden Fall auf das genaueste bezüglich der früheren Bahn des Kometen zu untersuchen. Dabei zeigte es sich aber für vier verschiedene Epochen in den Jahren 1885, 1884, 1883 und 1882, dafs die Kometenbahn 1882 noch sehr nahe parabolisch gewesen war, und erst allmählich von der parabolischen zur hyperbolischen Bahn überging, wie sie 1886 bei der Entdeckung des Kometen gefunden wurde, und dafs in noch früherer Zeit, vor 1882, die Bahnkurve eine langgestreckte Ellipse gewesen sein wird. Somit bildet die gefundene hyperbolische Bahn des Kometen zur Zeit seiner Sichtbarkeit keinen Widerspruch mehr gegen die Theorie des Herrn Fabry, und die scheinbare Disharmonie ist in die schönste Harmonie aufgelöst worden: der Komet 1886 II war auch schon vor seiner Entdeckung ein beständiges Glied unseres Sonnensystems. Hinzugefügt wird schiefslich noch, dafs namentlich der Planet Jupiter, schon in sehr weiten Entfernungen des Kometen von ihm, seine störende Wirkung sehr merklich ausübte, und daher die Vermutung nahe läge, es würden auch andere Kometen mit schwach hyperbolischen Bahnen ihre Hyperbeln nur von den Störungen im Bereich des Planetensystems erhalten haben.

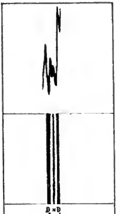
Eine andere Frage ist freilich noch übrig, nämlich was dann ferner aus der einmal erlangten hyperbolischen Bahn werden mag, womit der Komet, ohne Rücksicht auf die weiteren planetarischen Störungen, doch endlich aus dem Sonnensystem hinausgehen müfste, wie grofs man dasselbe auch immer annehmen mag. Eine Entscheidung darüber würde aber einer neuen grofsen Arbeit vorbehalten sein, worin die späteren planetarischen Störungen der Kometenbahn zu berücksichtigen wären.

Übrigens haben Beobachtungen auch zur Errechnung von Meteorbahnen um die Sonne geführt, die einen weit entschiedeneren hyperbolischen Charakter hatten, als er jemals bei Kometenbahnen vor-

gekommen ist. In solchen Fällen würde man doch diese Meteore zunächst nur für fremde Körper halten müssen, die aus andern Welträumen zu uns gelangt wären, und nicht etwa beständig unserem Sonnensystem angehört hätten. Aber die Dauer von Meteorerscheinungen ist gewöhnlich eine sehr kurze, so dafs einigermafsen genaue Beobachtungen darüber selten zu erlangen waren.

G. D. E. Weyer.

Das Wärmespektrum. Langleys neue Forschungen über den infraroten Teil des Sonnenspektrums dürften eine neue Epoche auf diesem Felde der Spektralanalyse herbeiführen. Unsere Leser sind bereits darüber unterrichtet, dafs das Bolometer in jüngster Zeit durch Verbindung mit einer automatisch wirkenden photographischen Einrichtung eine sehr wesentliche Vervollkommnung erfahren hat.[1] Heute sind wir in der Lage, auf Grund eines von Langley am 18. April 1894 der National Akademy of Sciences abgestatteten Berichts[2] die erste Probe von den Leistungen des neuen Apparates vorzuführen. Während bei älteren bolometrischen Beobachtungen wegen der Dicke des den Wärmestrahlen ausgesetzten Platinbändchens nur breitere, aus zahlreichen, zusammengedrängten Linien hervorgegangene Absorptionsbänder wahrgenommen werden konnten, ist gegenwärtig, da das Platinbändchen nur noch $^1/_{500}$ mm dick ist, die Möglichkeit gegeben, die feinsten Linien, wie man solche im sichtbaren Spektrum bei starker Vergröfserung wahrnimmt, bis zu einer Wellenlänge von 6000 $\mu\mu$[3] einzeln zu konstatieren und in Bezug auf Lage und Intensität photographisch zu fixieren. Zu gleicher Zeit, während der Bolometerdraht vermittelst eines genauen Uhrwerkes durch das Spektrum hindurchgeführt wird, erfolgt durch ebendasselbe Uhrwerk eine Verschiebung

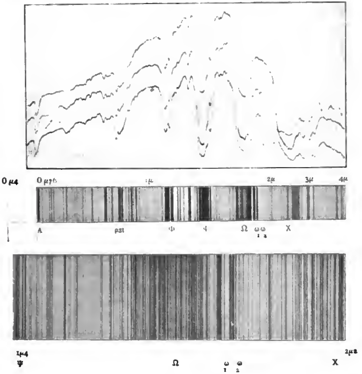


[1]) Vergl. Bd. VI, S. 387, sowie über das Bolometer überhaupt, Bd. IV, S. 197 f.

[2]) Derselbe ist teilweise abgedruckt in den „Memorie della Societa degli Spettroscopisti Italiani," Sept. 1894.

[3]) Die Grenze des sichtbaren Spektrums liegt im Rot etwa bei 700 $\mu\mu$.

der photographischen Platte, auf welcher der Ausschlag des Galvanometers durch einen gespiegelten Lichtstrahl fixiert wird. Die Schwankungen dieses Lichtstrahls erzeugen demnach auf der bewegten Platte eine der Verschiebung des Bolometers im Spektrum entsprechende Intensitätskurve der Strahlung. Unsere erste kleine Abbildung zeigt



dasjenige Stück dieser Energiekurve, welches den bekannten Natriumlinien (D) entspricht. Durch ein weiteres automatisches Verfahren verwandelt nun Langley diese Energiekurve in ein gewöhnliches Linienspektrum, wie wir es im unteren Teil unserer Abbildung wiedergegeben finden, wodurch ein Vergleich mit gewöhnlichen Darstellungen des Spektrums ermöglicht ist. Wir erkennen aus dieser Probe, dafs sogar die zwischen den Natriumlinien gelegene Nickellinie durch das Bolometer angegeben wird, dafs sonach auch das infrarote Spektrum bis

an seine äufserste Grenze nunmehr mit einer Genauigkeit wird erforscht werden können, welche den Vergleich mit guten Leistungen im sichtbaren Bereich des Spektrums gestattet.

Der gesamte Verlauf der Energiekurve, wie er durch den neuen Apparat bei schneller Bewegung des Uhrwerks zur Ermittlung der wesentlichsten Züge des Wärmespektrums aufgezeichnet wurde, wird durch die drei auf unserer Tafel den obersten Platz einnehmenden Linien angegeben. Diese drei Kurvenzüge wurden nach einander an einem Tage erhalten und zeigen durch ihre bewunderungswürdige Übereinstimmung, dafs schon in dem Bruchteil eines Tages Ergebnisse erzielt werden können, zu denen früher jahrelange Beobachtungen erfordert wurden. Freilich kann absolute Übereinstimmung der drei Kurven nicht erwartet werden, denn unsichtbare, vor der Sonne vorüberziehende Wolken, sowie die infolge der Änderung der Sonnenhöhe veränderte Stärke der erdatmosphärischen Absorption müssen kleine Abweichungen in der Tiefe der einzelnen Einbuchtungen zuwege bringen. — Unterhalb dieser Kurven ist auf Grundlage einer gröfseren Reihe solcher Bestimmungen ein Linienspektrum der ultraroten Strahlung hergestellt worden, bei welchem wir zugleich zum Vergleich links die Ausdehnung des sichtbaren Spektrums (von 0,4 bis 0,76 μ[4]) angedeutet finden. Bis in die Nähe von 1 μ war das Wärmespektrum vor Anwendung des Bolometers durch die Photographie bekannt geworden. Alles, was jenseits dieser Grenze liegt, wurde erst durch die bolometrischen Forschungen Langleys ans Licht gezogen. Ein Teil dieses neu entdeckten Spektralgebietes, nämlich der zwischen den Linien Ψ und X liegende Bereich, ist zu unterst auf unserer Tafel noch in vergröfsertem Mafsstabe mit der von der gegenwärtigen Konstruktion des Apparates erreichbaren Genauigkeit dargestellt. Man kann in diesem Bilde etwa 200 getrennte Spektrallinien zählen und erkennt, dafs z. B. das Absorptionsband Ω sich in eine grofse Zahl feiner Linien auflöst.

Die Bedeutung dieser Ausdehnung unserer Kenntnis des Sonnenspektrums liegt darin, dafs das infrarote Spektrum den bei weitem beträchtlicheren Teil der gesamten Sonnenenergie enthält und darum besonderer Beachtung zweifellos würdig ist. Aufserdem scheinen die Absorptionslinien in diesem Spektralgebiete zum guten Teil erst durch unsere Atmosphäre zu stande zu kommen, so dafs es nicht unwahrscheinlich ist, dafs auch meteorologische Probleme durch die Erforschung der dunklen, von der Sonne zu uns gelangenden Wärmestrahlung Aufklärung und Förderung finden werden. F. Kbr.

[4]) 1 μ = 0,001 mm = 1000 μμ.

Hat Mars eine Atmosphäre?

Diese Frage galt seit längerer Zeit als im bejahenden Sinne entschieden, denn nicht blos machen die Veränderungen, die man an dem Aussehen der Flecken des Planeten beständig beobachtet, das Vorhandensein einer Atmosphäre mit gelegentlichen Trübungen und Niederschlägen wahrscheinlich, sondern auch die rötliche Färbung des Marslichtes wird allgemein als eine Folge der Absorption des Sonnenlichtes in der Marsatmosphäre angesehen. Volle Gewifsheit schienen diese Vermutungen aber durch die Ergebnisse spektralanalytischer Beobachtungen erlangt zu haben; denn fünf hervorragende Spektroskopiker, an der Spitze H. C. Vogel, der beste Kenner der Planetenspektra, stimmten darin überein, dafs die sogenannten tellurischen Absorptionslinien, welche beim Durchgang des Lichts durch unsere Luft auftreten, im Spektrum des Mars wesentlich verstärkt erscheinen, so dafs diesem Planeten eine der irdischen ähnliche, gleichfalls stark mit Wasserdampf erfüllte Lufthülle zuzusprechen sei. Zum Erstaunen der astronomischen Welt wird nun dieser wie es schien völlig erwiesenen Ansicht von einer Seite widersprochen, die unbedingt Beachtung erheischt. Ein Astronom der Licksternwarte nämlich, W. W. Campbell, hat es für angezeigt gehalten, jene spektroskopische Untersuchung des Marslichtes mit den wesentlich vervollkommneten Hilfsmitteln der heutigen Zeit und unter den günstigen Beobachtungsbedingungen der Bergstation von neuem auszuführen, wobei er eben, vermutlich ganz gegen das eigene Erwarten, zu völlig negativem Resultate gelangt ist.[1] Campbell hat das Marsspektrum hinsichtlich der atmosphärischen Absorptionsbänder aufs sorgfältigste mit dem Spektrum des Mondes bei nahezu gleicher Höhe über dem Horizont wiederholt verglichen, ohne irgend welchen Unterschied in der Intensität der tellurischen Linien bemerken zu können. Da man nun aber darüber einig ist, dafs der Mond keine nennenswerte Lufthülle besitzt, berechtigt nach Campbell die spektralanalytische Untersuchung durch nichts zu irgendwelcher Aussage über eine etwa vorhandene Marsatmosphäre. Dieses ist noch um so weniger der Fall, als Campbell die Intensität der fraglichen Linien auch am Marsrande nicht stärker erschien wie mitten in der Scheibe des Planeten, was mit der grofsen Helligkeit des Marsrandes (einer weiteren Ähnlichkeit zwischen Mars und Mond) gut übereinstimmt. Wäre die Marskugel von einer für uns wahrnehmbaren Atmosphäre umgeben, so müfste der Rand zweifel-

[1] Vgl. Astronomy and Astrophysics, No. 129.

los, wie bei Jupiter und der Sonne, dunkler erscheinen als die Mitte des Planeten und auch die atmosphärischen Absorptionslinien im Spektrum müfsten am Rande an Intensität zunehmen. — Wenn wir auch nicht geneigt sind, den Beobachtungen des Amerikaners, gegenüber dem Gewicht des übereinstimmenden Urteils anerkannter Forscher[2]) ersten Ranges, unbedingt und blind zu vertrauen, so wird das Ergebnis der Untersuchung Campbells doch immerhin zu erneuten und exakteren Forschungen in dieser Hinsicht zwingen. Es wäre ja immerhin möglich, dafs die unvollkommenen und kleinen Instrumente, welche den Begründern der Astrophysik allein zu Gebote standen, im Verein mit der natürlichen Voreingenommenheit für die Existenz einer Marsatmosphäre hier einen Irrtum verschuldet hätten, der mangels einer erneuten Prüfung von anderer Seite bis heute fortbestehen konnte. Sollten sich Campbells Wahrnehmungen bestätigen, dann bliebe das Verschwinden der Oberflächeneinzelbeiten in der Nähe des Marsrandes sowie die zeitweise eintretenden Verschleierungen gewisser Marsgegenden für jetzt unerklärt. F. Kbr.

Die Bewegung des Planeten Merkur. Schon vor 40 Jahren ist von Leverrier das Resultat gefunden worden, dafs die säkulare resp. jährliche Bewegung des Perihels bei Merkur beträchtlich gröfser ist, als sie aus der Theorie der Bewegung dieses Weltkörpers folgt. Leverrier bestimmte diesen Mehrbetrag der säkularen Perihel-Variation aus den Beobachtungen zu 38 Bogensekunden. Später erhielt Newcomb auf Grund einer viel gröfseren Zahl von Beobachtungen, eines richtigeren Wertes der Sonnenparallaxe und der neueren Massenbestimmungen von Merkur, Erde, Mars und Jupiter, einen Überschufs von 43″ der beobachteten säkularen Bewegung des Perihels gegen die theoretische. Auch die Neuberechnung der störenden Einflüsse von Venus und Jupiter auf Merkur durch Bauschinger (1884) mittelst einer von den bis dahin betretenen Wegen verschiedenen Methode hat dargethan, dafs die Theorie thatsächlich nicht zur völligen Erklärung der Merkurbewegung ausreicht. Leverrier schrieb die beobachtete Differenz der störenden Wirkung eines zwischen Sonne

[2]) W. Huggins hat sogar bereits gegen die Behauptungen von Campbell Stellung genommen und betont, dafs auch er seiner Zeit das Marsspektrum mit dem des Mondes sorgfältig verglichen habe, um die Wirkung der Erdatmosphäre zu eliminieren.

und Merkur kreisenden unbekannten Planeten zu, oder doch einer Gruppe kleiner derartiger Körper. Nach solchen „intramerkurialen“ Planetoiden ist von verschiedenen Astronomen gesucht worden, namentlich bei Gelegenheit von totalen Sonnenfinsternissen, wo am ehesten die Möglichkeit gegeben ist, solcher in der Nähe der Sonne befindlicher kleiner Gestirne ansichtig zu werden; allein diese Nachsuchungen sind resultatlos geblieben. Tisserand hat versucht, statt des Gravitationsgesetzes, welches bei den theoretischen Untersuchungen der Merkurbewegung eine selbstverständliche Grundlage bildet, das Webersche elektro-dynamische Gesetz zu substituieren um die beobachtete gröfsere Säkularbewegung dadurch zu erklären; er ist indessen damit nicht zu besonders zufriedenstellenden Ergebnissen gelangt. Bauschinger hat in seiner Untersuchung die Möglichkeiten, welche zu einer Erklärung heranziehbar sind, eingehend besprochen und namentlich gefunden, dafs die Bahn eines etwaigen störenden Körpers innerhalb der Merkurbahn liegen und gegen die letztere nur in einem kleinen Winkel geneigt sein müfste. In einer solchen Bahn können sich zahlreiche Partikel als sehr kleine planetarische Körper um die Sonne bewegen, ohne dafs sie uns jemals bei Vorübergängen vor der Sonnenscheibe oder bei Sonnenfinsternissen in der Nähe des Sonnenrandes sichtbar werden können, vielmehr der Beobachtung wahrscheinlich für alle Zeit unzugänglich bleiben. Etwa hunderttausend solcher Körperchen von der Dichtigkeit des Merkur, kreisend in einer Durchschnittsentfernung von 0,2 Erdfernen von der Sonne, können die säkulare Hauptstörung bei Merkur erklären. Viel wahrscheinlicher aber ist, dafs ein solcher Ring viel feinerer Art ist und in seiner Konstitution den Vorstellungen nahe kommt, die man sich gegenwärtig über die Beschaffenheit des Saturnringes macht, d. h. also, aus unzähligen, feinsten Teilchen besteht, die geschlossen um die Sonne kreisen.

Neuestens hat Newcomb eine vorläufige Mitteilung erscheinen lassen, aus welcher hervorgeht, dafs er sich nochmals mit der Ermittelung der säkularen Variationen nicht nur des Merkur, sondern auch der Venus, Erde und des Mars eingehend beschäftigt hat. Danach hat er aus 62000 Meridianbeobachtungen von Sonne, Merkur, Venus und Mars, und den Venus- und Merkurvorübergängen die säkularen Variationen empirisch aus den Beobachtungen bestimmt. Darauf leitete er die Massen von Merkur, Venus und Jupiter aus den periodischen Störungen, welche diese Planeten erzeugen, ab, bestimmte die der Erde aus der Sonnenparallaxe $\pi = 8{,}80''$ und fand folgende Massenbeträge (für Mars ist der von Hall ermittelte Wert hinzugesetzt):

Merkur	1:7000000	Erde	1:328000
Venus	1: 406770	Jupiter	1: 1047,35
Mars	1:3093500		

Mit diesen Massen berechnete er die säkularen Variationen der vier unteren Planeten und erhielt beim Vergleichen derselben mit den empirisch bestimmten einige bemerkenswerte Unterschiede, namentlich in der Perihelbewegung von Merkur und Mars per + 8,48″ und + 0,75″. Diese Differenzen können nach Newcomb ihre Ursache in zwei Dingen haben: 1) In einem Planetoidenringe zwischen Venus und Merkur, der eine Masse von 1:37000000 haben kann, und dessen Bahnelemente etwa folgende wären:

Mittl. Distanz von der Sonne	0,48
Excentricität	0,04
Länge des Perihel	10°
„ „ Knotens	35°
Neigung der Bahn	7½°

Für die Annahme eines Planetoidenringes um die Sonne ist Newcomb, entgegengesetzt der Ansicht Bauschingers, nicht. Er meint, dafs einem solchen Ringe eine gröfsere Neigung gegen die Ekliptik und eine beträchtliche Masse zugeschrieben werden müfste. Setzt man aber eine gröfsere Masse voraus, so würde diese eine Abplattung des Sonnenkörpers erzeugen müssen, wovon die besten Beobachtungen des Sonnendurchmessers bisher nichts erkennen lassen. 2) Es kann aber auch die Ursache darin gefunden werden, dafs vielleicht das Gravitationsgesetz nicht völlig strenge richtig ist. Hall hat nämlich, auf Entwickelungen von Bertrand (1873) sich stützend, gefunden, dafs sich der faktischen Merkurbewegung nicht durch die Annahme des Gravitationsgesetzes $= \frac{Mm}{r^2}$, sondern durch Veränderung der Anziehung mit dem Quadrate, bei Einführung von $R = \frac{Mm}{r^{2\cdot00000016}}$, Rechnung tragen läfst. Bedenklich erscheint nur, dafs bei der Rechnung, welche die säkulare Variation erfordert, ein ziemlich von dem sonst als verläfslich erkannten Betrag der Erdmasse verschiedener Massenwert anzunehmen ist. Ist es jedoch gestattet, eine kleinere Sonnenparallaxe zu acceptieren, als den jetzt allgemein gebräuchlichen Wert 8,80″, nämlich 8,77″, so kann man an recht plausiblen Massenwerten der Erde, des Merkur und der Venus festhalten, und Halls verändertes Attraktionsgesetz würde dann alles in besten Einklang bringen. Newcomb neigt deswegen zu der Hypothese, dafs in dem vorliegenden

Fall, d. h. zwischen Merkur und Sonne, das Gravitationsgesetz vielleicht nicht im Sinne des Quadrates der Entfernung wirksam, sondern etwas verschieden hiervon thätig sein könne. Sind alle diese Rechnungen und Schlüsse richtig, so würde zu erwägen sein, durch welche Ursachen im Sonnensystem überhaupt eine Modifizierung des Newtonschen Attraktionsgesetzes zu stande kommen kann, und ob die Konstitution der Sonne und die uns noch sehr dunklen Vorgänge in deren Innern und in der Sonnenumgebung vielleicht in dieser Beziehung eine Rolle spielen. Harzers vor einigen Jahren angestellte Betrachtungen über denselben Gegenstand liefsen die Annahme nicht ganz unmöglich erscheinen, dafs die Verteilung der Massen in der Umgebung der Sonne eine sehr ungleiche sein kann, und dafs man dem Gesamtkomplex der Sonne und Corona vielleicht einen Unterschied ihrer sogenannten Hauptträgheitsmomente zuschreiben darf. Bei dieser Annahme erklärt die Theorie den beobachteten Überschufs in der Merkur-Perihelbewegung und zeigt auch das Entstehen einer kleinen säkularen Veränderung des Knotens der Merkurbahn gegen die gewöhnliche Theorie, sowie ähnlicher Bewegungen bei Venus, was durch die Newcombschen neuen Zahlen eine gewisse Bekräftigung erfährt. Die Hypothese einer ungleichen Lagerung der Massen im Innern der Sonne selbst scheint weniger haltbar, da man damit auf Widersprüche in der Rotationsbewegung der Sonne geführt wird. Nach Harzer würde übrigens auch die äufsere Corona, wenn für die Dichte dieses Gases eine 15-fache Dichte des Wasserstoffes angenommen wird, die anomale Merkurperihelstörung durch den Widerstand, den sie dann darbieten sollte, erklären können. Die, wie es scheint, nicht bezweifelbare Beobachtung jedoch, dafs Kometen, welche sehr nahe der Oberfläche der Sonne vorübergingen, nicht die geringste Störung ihrer Bewegung durch den Widerstand des Coronagases erlitten haben, spricht nicht dafür, dafs die Corona für sich allein eine Ursache der grofsen Perihelstörung bei Merkur ist. •

Aus der britischen Naturforscher-Versammlung.

Im August v. Js. wurde zu Oxford die Jahresversammlung der „Britischen Gesellschaft zur Förderung der Naturwissenschaften" abgehalten. Aus der Fülle interessanter Stoffe, die dort zur Verhandlung kamen, sei unsern Lesern einiges mitgeteilt. An die erste Stelle gehört eine Ankündigung, die Lord Rayleigh der chemischen Abteilung der Gesellschaft machte. Sie betrifft die Entdeckung eines neuen Be-

standteils der atmosphärischen Luft, welche er gemeinsam mit Prof. Ramsay gemacht hat. Ein Jahrhundert hindurch hat es als eine unumstöfsliche Wahrheit gegolten, dafs die Luft der Atmosphäre sich aus Sauerstoff und Stickstoff zusammensetzt, abgesehen von geringen Zusätzen, deren wichtigste die Kohlensäure und der Wasserdampf sind. Viele Jahre hindurch mit der Bestimmung der Dichtigkeit der verschiedenen Gase beschäftigt, fand nun Lord Rayleigh im Falle des Stickstoffs verschiedene Dichtigkeiten, deren Unterschied sich auf etwa $^1/_2$ pCt. belief, je nachdem das Gas aus chemischen Verbindungen hergestellt oder der Stickstoff der atmosphärischen Luft war. Durch diesen und andere Umstände wurde die Aufmerksamkeit sowohl Lord Rayleighs als Prof. Ramsays auf diesen sogenannten atmosphärischen Stickstoff hingelenkt, und es gelang ihnen, durch zwei verschiedene Verfahren aus demselben einen zweiten trägen Bestandteil abzusondern, der dichter als wirklicher Stickstoff war. Das erste Verfahren ist dasselbe, welches Cavendish anwandte, um die Zusammensetzung der Salpetersäure zu zeigen. Mit Sauerstoff gemischte Luft wird im Beisein von Kali oder Natron von elektrischen Funken durchschlagen, so lange bis das Gas sich nicht weiter zusammenzieht. Der Überschufs an Sauerstoff wird dann von Pyrogallussäure aufgenommen. Dafs das übrigbleibende Gas kein Stickstoff ist, ersieht man aus der Art der Zubereitung und aus der Erscheinung seines Spektrums. Ein zweites Verfahren, welches viel gröfsere Mengen des neuen Gases liefert, beruht auf der Entfernung des Stickstoffs aus sauerstofffreier Luft, indem man dieselbe über erhitztes Magnesium streichen läfst. Setzt man dieses Verfahren fort, so steigt die Dichtigkeit allmählig auf 14,88, 16,10 und schliefslich auf 19,09, wenn diejenige des Wasserstoffs gleich 1 gesetzt ist. Bei diesem Zustand schien die Absorption ihre Grenze erreicht zu haben, und sie zeigte an, dafs der Betrag des neuen Gases sich auf 1 pCt. des Stickstoffs der Atmosphäre belief. Wenn das so zubereitete Gas mit Sauerstoff elektrischen Funken ausgesetzt wurde, so zog es sich kaum noch in irgend welchem Mafse zusammen. Lord Rayleigh und Prof. Ramsay haben bereits gefunden, dafs das Gas nicht flüssig wird, wenn man es bei gewöhnlichen Temperaturen einem stärkern Drucke aussetzt. Sir Henry Roscoe, der bekannte Chemiker, nannte diese Mitteilung eine solche vom höchsten Interesse und der gröfsten Wichtigkeit, eine Entdeckung, wegen der man die beiden Forscher beglückwünschen müfste, die wahrscheinlich einen neuen Elementarkörper in der Lufthülle der Erde dargestellt haben. Die Entdeckung erschien ihm von besonderer Bedeutung, weil

sie durch Anwendung eines exacten chemischen Versuchs auf die Lösung der Frage vom chemischen Aufban unseres Planeten zu stande gekommen war.

In der physikalischen Abteilung führte Lord Kelvin eine Reihe von Versuchen vor, welche den genauen Beweis einer von ihm bereits 1868 aufgestellten Behauptung zum Ziele hatten. Er zeigte nämlich, dafs die Luft, wenn man ihr ihre Feuchtigkeit entzieht, sich negativ elektrisch lade. Er benutzte dazu eine U-Röhre, deren einer Schenkel mit Schwefelsäure getränkten Bimstein enthielt; wenn man eine Stunde lang beständig gewöhnliche Luft hindurchstreichen liefs, so zeigte ein mit dem Bimstein verbundenes Elektrometer an, dafs dieser sich mit einem immer dichteren Belag positiver Elektrizität versah, während die weggeschickte trockene Luft negativ elektrisiert sein mufste. Wenn das Gas vorher getrocknet war, so zeigte es sich, dafs es die Röhre negativ elektrisierte, was aber vielleicht auf einen Gehalt von negativer Elektrizität zurückzuführen ist, der sich bereits in der entfeuchteten Luft befand.

Der berühmte amerikanische Astrophysiker S. P. Langley berichtete über seine neueren Untersuchungen betreffs des jenseits des Rot liegenden Teiles des Spektrums, auf welche wir an anderer Stelle hingewiesen haben.[1]) Auch in dieser Abteilung trat Lord Rayleigh auf. Er beschrieb Versuche, durch die es ihm gelungen war, die untere Grenze für elektrische Ströme zu finden, die in einem Telephon noch gerade hörbar sind. Es ist bekannt, wie gering solche Ströme an Stärke zu sein brauchen, aber die zahlenmäfsigen Angaben wichen bisher sehr von einander ab. Ferraris hat durch seine Versuche gefunden, dafs diese Minimalstärke des Stromes von der Tonhöhe abhängig ist. Mit wachsender Schwingungszahl nahm sie ab, und bei einer solchen von 504 Schwingungen in der Sekunde betrug sie $^5/_{10^9}$ Ampère, d. h. der Strom brauchte 23 Jahre, um 1 mg Kupfer aus einer Lösung von Kupfervitriol niederzuschlagen. Lord Rayleigh erzeugte die harmonisch an- und abschwellenden Ströme durch den Umlauf eines Magnets in der Nachbarschaft einer Induktionsspule. Aus den bekannten Eigenschaften beider Teile liefs sich die Stärke der induzierten elektrischen Kräfte berechnen. Der Strom wurde nach einem entfernten Teile des Hauses hingeleitet, und durch Zwischenlegung eines Widerstandkastens, der bis zu 10000 Ohm einzuschalten erlaubte, abgeändert. Der Beobachter war so in den Stand gesetzt, den Ton am Telephon zu regeln. Es wurden gewöhnliche Bellsche Telephone

[1]) In diesem Heft, Seite 274.

angewandt. Hatte der Magnet seine volle Geschwindigkeit, so war seine Schwingungszahl 307 in der Sekunde, und der beobachtete Minimalstrom $^{36}/_{10^8}$ Ampère, d. h. er bedürfte 116 Tage, um 1 mg Kupfer niederzuschlagen. Um die Ströme auch für höhere Schwingungszahlen zu bestimmen, benutzte Rayleigh magnetisierte Stimmgabeln mit bekannter Schwingungsweite. Bei einer Zahl von 512 Schwingungen in der Sekunde war der Minimalstrom $^{7,0}/_{10^8}$ Ampère, d. h. er würde erst in 600 Tagen 1 mg Kupfer niederschlagen, und bei einer Zahl von 640 Schwingungen betrug er nur noch 63 pCt. des letzteren. Eine andere Mitteilung desselben Forschers bezog sich auf die Gröfse der im Telephon spielenden Kräfte und der Ausschläge des Metallblättchens, welche sie erzeugen. Die Schwingungsweite hängt besonders von dem Verhältnis zwischen der Zahl der der Platte mitgeteilten Schwingungen und der ihr eigentümlichen Schwingungszahl ab. Die letztere betrug für einen der Versuchsapparate 896 in der Sekunde. Liefs man sie indessen durch Anregung mittels einer Stimmgabel 256 Schwingungen machen, so war der Minimalstrom $^{83}/_{10^8}$ Ampère (1 mg Kupfer in 50 Tagen), und die entsprechende Schwingungsweite betrug $^{68}/_{10^9}$ cm, d. h. den 15000000. Teil eines Centimeters. Hält man das Telephon dicht ans Ohr, so dafs es 20 ccm Luft enthält, so beträgt die Verdichtung der Atmosphäre $^{14}/_{10^9}$, d. h. den 7000000. Teil.

Es ist bekannt, das in Glasröhren, die mit ganz verdünnten Gasen erfüllt sind, deren Druck höchstens noch den tausendsten Teil des gewöhnlichen Druckes der Atmosphäre beträgt, beim Durchgang des elektrischen Stromes ein Phosphorescieren der Glaswände eintritt, d. h. sie leuchten, wie die frischen Schnittflächen des Phosphors an der Luft. Crookes, der Entdecker dieser Erscheinung, erklärte sie als eine Wirkung elektrisierter Teilchen, die durch den Strom vom negativen Pol losgerissen werden und gegen die Glaswände hageln. Nun zeigten besonders interessante Versuche von Hertz und Lenard, dafs dünne Metallblättchen, die zwischen jenen Pol und die Glaswände eingeschoben wurden, das Leuchten nicht gänzlich aufheben. Dieser Umstand erweckte bei einigen Physikern nicht geringe Zweifel, dafs Crookes' Erklärung richtig sei und führte sie dahin, die Phosphorescenz als die Folge einer Art ultravioletten Lichtes anzusehen. Die Ansicht, zu welcher Lenard durch seine Versuche gelangte — dafs jene von dem negativen Pole ausgehenden leuchtenden Strahlen Ätherwellen seien, erforderte eine sorgfältige Prüfung; denn giebt man diese Ansicht zu, so folgt hieraus, dafs der Äther ein bestimmtes Gefüge nach Zeit und Raum besitzen mufs. Diese Prüfung hat sich Professor

J. J. Tbomeon angelegen sein lassen, in dessen Abwesenheit Prof. Fitzgerald die von ihm erlangten Ergebnisse vortrug.

Da ein Magnet nur dann auf ultraviolettes Licht ablenkend wirkt, wenn dieses durch einen lichtbrecbenden Stoff hindurchgebt (Jakobi), diese Ausstrahlungen des negativen Pols aber von einem Magnet abgelenkt werden; ee müfste aus obiger Ansicht folgen, dafs in dem Äther, der unterm Einflufs eines Magnets stebt, entweder eine gewiese Länge vorhanden sein mufs, die mit der Wellenlänge jener Strahlungen vergleicbbar sein mufs, oder doch eine gewisse Zeit, die mit der Schwingungszeit dieser Strablen vergleicbbar iet. Prof. Thomson zeigte zunäcbst durcb Versuche, dafs ein Magnet auf jene Ausstrahlungen auf der ganzen Länge ihres Verlaufes wirkt und nicbt bloe die Stelle des negativen Pols, an der sie ihren Ursprung haben, beeinflufst. Er ging dann zur Untersuchung der Geschwindigkeit über, mit der diese Ausstrahlungen sich fortpflanzen, denn eine Kenntnie derselben schien nötig, um zwiscben den beiden Ansichten übor ihre Natur entscheiden zu können. Wenn sie Ätherwellen sind, so eollten wir erwarten, eine mit der Geschwindigkeit des Liobtes vergleichbare Geschwindigkeit zu finden; wenn sie dagegen durch Molekülströme erzeugt eind, so eollte ihre Geschwindigkeit die der Moleküle sein, die sich als sehr viel geringer wie die des Licbtes erwarten liefs. Die Geschwindigkeit, welche sicb für jene Ausstrablungen vom negativen Pol ergab, war 190 km in der Sekunde, also ist sie gering im Vergleicb mit der Geschwindigkeit des Licbtes und der elektriecben Haupt-Entladnng zwischen dem poeitiven und dem negativen Pol. Sie ist aber viel gröfser als die Geechwindigkeit, welche körperliche Moleküle im allgemeinen besitzen und stimmt sebr nabe mit der Geschwindigkeit überein, die ein negativ elektrisiertes Waeserstoff-Atom unter dem Einflufs der vom negativen Pol ausgebenden elektrisoben Kraft annehmen würde.

Auch in der geologiechen Abteilung waren einige der behandelten Gegenetände von einem allgemeineren Interesse. Unterhalb der Wälder von Kent giebt es eine zwiscben dem Oolitben- und dem Kreidegebirge entwickelte Gesteinsbildung — das Wealdgebilde. In diesem sind Steine gefunden worden, die wie Werkzeuge geformt sind. Prof. Rupert Jones iet nun mit Prof. Prestwich der Aneicht, dafs dieeelben menschlichen Ursprungs und auf eine sebr alte Zeit zurückzuführen sind, als die pbyeikaliscbe Beschaffenheit des Weald von eeinem heutigen Aussehen sehr verschieden war. Aber Prof. Whitaker hält diese Steinarbeiten nicht für so alt, wie jene Herren, sondern ist

der Ansicht, dafs ein Teil jener Gebirgsbildung ein Rückstand ist, der dort, wo er anstand, gewachsen war, und noch im Wachsen ist, so dafs jene Werkzeuge in ihm von einem beliebigen Alter sein können. Er sprach ferner seine Meinung dahin aus, dafs das Auftreten des Menschen vor der Eiszeit oder selbst in der Eiszeit noch durch nichts sicher bewiesen sei. Über die letztere machte Prof. Bonney die Bemerkung, dafs alle bekannten Gebiete früherer Vergletscherung in der nördlichen Halbkugel — nach der Temperatur zu schliefsen, bei der sich heute noch die Gletscher in den Alpen bilden — durch einen Fall der Temperatur um etwa 10° C. wieder vereist werden würden. Die von Croll und Ball aufgestellte astronomische Theorie der Eiszeit, nach welcher Veränderungen in der Excentrizität der Erdbahn daran schuld sein sollten, erfuhr eine Kritik von E. P. Culverwell. Bekanntlich wird durch die elliptische Form der Erdbahn bewirkt, dafs die Winter auf der nördlichen Halbkugel etwas länger als die Sommer dauern. Wenn in früherer Zeit einmal diese Form stärker ausgeprägt gewesen ist, so kann dabei der Winter 199 Tage, der Sommer nur 166 Tage betragen haben. Damals war natürlich die Sonnenwärme im Winter auch geringer; aber wenn man die Wärme der 199 kältesten Tage unseres heutigen Klimas damit vergleicht, so zeigt sich, dafs die Linien gleicher Winterwärme nur etwa um vier Breitengrade nach Süden, und diejenigen gleicher Sommerwärme um mehr als vier Grad gegen die jetzigen nach Norden verschoben werden würden. Im „glücklichen Zeitalter", welches man sich in der Mitte zwischen zwei auf einander folgende Eiszeiten denkt, würde die Veränderung nicht mehr als $2^1/_2{}^0$ betragen. Aus diesem Grunde betrachtet er die genannte Lehre für durchaus nicht zureichend zur Erklärung der eisigen und der glücklichen Zeitalter, und zieht vielmehr Änderungen in der physikalischen Natur und Schwankungen der Erdpole zur Erklärung der ersteren, höhere Thätigkeit der Sonne und der Erde für die letzteren heran. Sm.

Astronomische Preisverteilung der Pariser Akademie. Unter den am Schlufs des vorigen Jahres durch zuerkannte Preise ausgezeichneten Astronomen haben wir wiederum die Freude, einen jungen deutschen Forscher begrüfsen zu können, nämlich den Privatdozenten an der Greifswalder Universität, Dr. Martin Brendel. Brendels Spezialthätigkeit erstreckt sich auf die weitere Ausbildung der bedeutsamen Entwicklungen der Störungsfunktion, welche wir dem berühmten

Schweden Gyldén verdanken. Dementsprechend war er in der Lage, die von der Pariser Akademie für den „Prix Damoiseau" gestellte Aufgabe einer Vervollkommnung der Störungsrechnung für kleine Planeten unter Aufopferung der äufsersten Genauigkeit ganz im Sinne der gelehrten Körperschaften zu lösen. An dem Planeten Egine (91) hat Brendel ein Beispiel durchgeführt, welches zeigt, wie man bei solchen Planeten, deren mittlere Bewegung mit der des Jupiter nicht in einem fast rationalen Verhältnis steht, mit verhältnismäfsig geringer Mühe die wesentlichen Glieder der Störungen für einen längeren Zeitraum bestimmen kann. — Den in einer goldenen Medaille bestehenden Janssen-Preis hätte die Akademie keinem Würdigeren zuerkennen können als Georges Hale in Chicago, über dessen epochemachende Photographien der Sonnenfackeln und Protuberanzen die Leser dieser Zeitschrift bereits unterrichtet sind.[1] — Aufserdem wurden noch zwei höchst emsige französische Astronomen durch Preise für ihre aufopfernde Hingabe an die wissenschaftliche Forschung belohnt: Javelle in Nizza erhielt für die Entdeckung von elfhundert neuen Nebelflecken in der zwischen — 15° und + 30° Deklination eingeschlossenen Zone den Lalande-Preis, während Coniel, ein Rechner vom Bureau des Longitudes, für die entsagungsvolle und doch gerade zur Zeit so notwendige Arbeit der Berechnung von 13 Asteroidenbahnen und zwei Kometenbahnen, sowie für die Durchführung noch anderer nützlicher Rechnungen durch den „Prix Valz" geehrt wurde.

Zwei neue Preisaufgaben hat die astronomische Kommission für den Damoiseau-Preis gestellt. Die eine, am 1. Juni 1896 fällige Arbeit soll eine vollständige Bearbeitung der Bewegung des Halleyschen Kometen seit 1456 mit Berücksichtigung der Anziehung des Neptun nebst einer Vorausberechnung der im Jahre 1910 zu erwartenden Erscheinung enthalten, während die andere Aufgabe, für welche bis zum 1. Juni 1898 Frist gegeben ist, sich auf die Störungen des Saturntrabanten Hyperion und eine daraus abgeleitete Bestimmung der Masse des Titan bezieht. F. Khr.

Das altbabylonische Mafs- und Gewichtssystem. Über die bei den Babyloniern gebräuchlich gewesenen Längenmafse und Gewichte hier zu sprechen, scheint aufserhalb des Rahmens unserer Zeitschrift zu liegen. Doch ist dies keineswegs der Fall, da durch neuere

[1]) Vgl. Bd. V, S. 94; Bd. VI, S. 380.

Forschungen auf dem Gebiete der vergleichenden „Metrologie" die übrigens schon lange gehegte Vermutung zur Gewifsheit geworden ist, dafs die von den Babyloniern zum Messen angewandten Grundeinheiten in astronomischen Beziehungen wurzeln. Es war bisher bekannt, dafs das Sexagesimalsystem der Babylonier (in welchem jede höhere Einheit das sechzigfache der nächst niederen ist, z. B. die Teilung der Stunden in 60 Minuten, des Kreises in 360 Grad zu je 60 Minuten u. s. w.) als direktes Resultat astronomischer Beobachtungen zu betrachten ist[1]); ferner, dafs die zu den astronomischen Beobachtungen nötigen Zeitmessungen mittelst Messens und Wägens von Wassermengen, die aus Gefäfsen bestimmten Inhalts abflossen, ausgeführt wurden, was die Erkenntnis des Verhältnisses bestimmter Volumina Wasser zu deren Gewicht und das Vorhandensein eines genau geregelten Mafs- und Gewichtswesens voraussetzt. Den Entwickelungsgang, den das babylonische Mafswesen aus den auf astronomischen Kenntnissen beruhenden Mafs-Einheiten und dem Sexagesimalsystem genommen hat, versuchte vor fünf Jahren der Assyriologe Dr. C. F. Lehmann aufzuhellen[2]). Danach verrät ein Hauptlängenmafs der Alt-Babylonier, die „Doppelelle", ganz bestimmte Beziehungen zu den Gewichtsnormen. Die gewöhnliche „Elle" (Hälfte der Doppelelle) hat 30 „Finger". Aus Messungen an der Statue des Priesterkönigs Gudea hat man festgestellt, dafs der „Finger" 16,6 mm Länge hatte, demnach die „Elle" 498 mm, und die „Doppelelle" 996 mm. Sechs Finger bilden eine „Handbreite" (99,6 mm). Aus drei noch wohl erhaltenen altbabylonischen Steingewichten, die sich vermöge der auf ihnen vermerkten Keilschriftzeichen als Normalgewichte zu erkennen gaben, ermittelte Dr. Lehmann die Schwere des Hauptgewichtes der Babylonier, der „schweren Mine"; es ergab sich, dafs die „schwere Mine" etwa 984 gr, die „leichte Mine" die Hälfte davon wiegt. Nun ist aber das Gewicht eines Würfels destillierten Wassers, der eine Seitenlänge von 99,5 mm hat, bei 4° Celsius gleich dem eben angegebenen Gewicht der „schweren Mine", folglich die „Handbreite" (99,6 mm) das Normalmafs, auf welcher das Gewichtsmafs aufgebaut ist, und zwar in ganz ähnlicher Weise, wie in unserem

[1]) Zur Teilung des Kreises in 360 Grade beispielsweise mögen die Babylonier durch die Beobachtung gelangt sein, dafs der Sonnendurchmesser in dem Halbkreise, welchen die Sonne zur Zeit der Äquinoctien am Himmel beschreibt, 360 mal enthalten ist.

[2]) „Über altbabylonisches Mafs und Gewicht und deren Wanderung" (Verhandlungen der Berliner Ges. f. Anthropologie, Ethnologie u. Urgeschichte 1889).

heutigen metrischen System sich das „Kilogramm“ und der „Liter“ auf das Zehntel des Meters gründen. Auch bei den Babyloniern war also das Zehntel des Normal-Längenmafses, der „Doppelelle“, die Grundlage des Hohlmafses, dessen Wassergewicht die „schwere Mine“ darstellt. Betreffs der Frage, in welcher Weise wohl die Babylonier zur Kenntnis der dem System zu Grunde liegenden Längennorm der „Doppelelle“ gekommen sein können, ist ein Hinweis des Dr. Lehmann sehr merkwürdig, dafs nämlich die Länge der „Doppelelle“ mit der Länge des Sekundenpendels nahe übereinkommt, welche für Babylonien etwa 31 Grad n. Br., anzunehmen ist. Die Länge des nach bekannten Gesetzen gegen den Äquator hin zu verkürzenden Pendels beträgt für die Heimat babylonischer Kultur, die unter 31° Br. gelegenen südbabylonischen Städte, 992,35 mm, kommt also bis auf 3,65 mm der „Doppelelle“ nahe. Dieses sonderbare Zusammentreffen kann möglicherweise nichts weiter als ein Zufall sein, da wohl niemand annehmen wird, die Babylonier hätten von der Verkürzung des Sekundenpendels — einer Thatsache, die eine klare Erkenntnis des Gesetzes der Schwere verlangt, einem Huyghens noch unbekannt war und erst an der Schwelle der Neuzeit durch astronomische Messungen bestätigt wurde — bereits Kenntnis gehabt und die Länge des Pendels für den 31. Breitegrad berechnet. Aber die Babylonier können sich eines physischen Pendels, des Senkbleies, in verschiedenen Zweigen der Technik, sicherlich aber bei ihren grofsartigen Bauten, bedient haben. Dafs die Schwingungsdauer eines solchen Pendels in einer bestimmten Zeiteinheit von der Länge des Pendels abhängt, war eine leicht zu machende Beobachtung. Dr. Lehmann vertritt die Meinung, dafs das Sexagesimalsystem von den Babyloniern auch bei der Teilung des Tages eingeführt war, dafs sie die Doppelminute und die Minuten kannten, letztere als $^1/_{60}$ der Stunde eines 24teiligen Tages auffafsten und bei den Sonnenbeobachtungen zur Zeit der Äquinoctien Gelegenheit gehabt haben werden, die Länge der Zeitminute zu bestimmen. Dann wäre nach Lehmanns Hypothese der Gedanke nahe gelegen, die Länge desjenigen Pendels festzusetzen, welches während der Zeitminute sechzig Schwingungen macht und diese Länge als ein Grundmafs für Messungen zu betrachten. Auf diese Weise also seien die babylonischen Geometer zu der Norm der „Doppelelle“ gelangt. Diese physikalische Errungenschaft mag, wie vielleicht noch manche andere, nur Besitz der bevorzugten Priesterkaste gewesen, für die Römer und Griechen aber bereits verloren gegangen sein. Dr. Lehmann zeigte ferner, dafs

die babylonische „schwere Mine“, welche auf die Länge der Doppelelle sich gründet, wie oben bemerkt wurde, die Norm war, aus welcher zumeist unter Anwendung der Sexagesimalteilung die Hauptgewichte für die Gold- und Silberwährung der Babylonier ausgebildet worden sind, wie sich dann aber aus diesen Mafsen fast sämtliche Gewichtsnormen des Altertums und aus diesen wieder eine ganze Reihe Längenmafse entwickelt haben, ja dafs die Folge dieser Entwicklungen sogar bis in moderne Zeit hinein beobachtet werden kann. So sind das ägyptische Pfund, die verschiedenen vorderasiatischen „Minen“, das italische und römische Pfund, das Avoir-du-poids-Pfund, das englische Troy-Gewicht u. s. w. in einfachen Verhältnissen von der Goldmine der Babylonier ableitbar. Der attisch-römische Fufs, das Hauptlängenmafs im Altertume (297 mm), ist $^9/_{10}$ des babylonischen Fufses (der babylonische „Fufs“ galt $^2/_3$ der „Elle“ d. h. 330 mm). Der heutige römische Fufs (piede romano) mifst 297,58 mm, der schwedische 296,89 mm u. s. f. Herr Dr. Lehmann hat seine Studien über die Entwicklung des Mafswesens der alten Kulturstaaten fortgesetzt und hat neuerdings[3]) die Entstehung einer grofsen Reihe der alten Mafse, wie der verschiedenen Arten des „Stadium“, des „Schoinos“, der „Meile“ u. s. w. dargelegt. Aus allem geht die Thatsache hervor, dafs die Babylonier mit ihren Hauptmafsen bereits vor fünftausend Jahren den Grund eines logisch durchdachten Systems des Messens gelegt haben und auf diesem Boden sich das Mafswesen der späteren Zeit aufgebaut hat; dafs ferner die babylonischen Urmafse der Natur entnommen, nämlich durch astronomische Messungen fixiert resp. berechnet worden sind. Neben der völligen Aufhellung der Art und Weise, wie ursprünglich die Babylonier die Mafse der Zeit und des Raumes in Verbindung gebracht und aus frühen naturwissenschaftlichen Erkenntnissen hergeleitet haben mögen, bilden nach Dr. Lehmann das Studium der Hohlmafse des Altertums, sowie der Verhältnisse des Silbers zum Kupfer, die Hauptaufgaben der vergleichenden Metrologie.

Selbständige Überlegung bei Tieren läfst sich von aufmerksamen Beobachtern häufiger feststellen, als man gewöhnlich glaubt. Uns erfreute neulich eine Episode, welche wir im Berliner Zoologi-

[3]) Das altbabylonische Mafs- und Gewichtssystem. — 1893. Leide, E. J. Brill. Ferner „Über den gegenwärtigen Stand der metrologischen Forschung“ (Verhandl. d. Berl. anthrop. Gesellsch. Sitzg. 10. März 1894).

schen Garten sich abspielen sahen und deren Mitteilung wir uns hier nicht versagen wollen. Im sogenannten Viverrinenhause, in welchem die als Zibethkatzen bezeichneten kleineren Raubtiere eingezwingert sind, befindet sich eine lebhafte, aber äufserst zänkische Familie eines von den Zoologen als Crossarchus fasciatus bezeichneten Tieres. Es erinnert an Gestalt und Bewegungen an unseren heimischen Igel, sofern wir von dem Stachelkleide des letzeren absehen, auch sind die Crossarchen etwa 2—$2^1/_2$mal gröfser. Männchen, Weibchen und die halberwachsenen Kinder keifen sich fast unaufhörlich bei dem geringfügigsten Anlasse mit schnarrend-zwitscherndem Gekreisch unter Zähnefletschen an, besonders, wenn es sich um Bissen ihres Futters handelt.

Reicht man den Tieren eine harte Wallnufs, so versuchen sie wohl anfänglich, die Nufs anzunagen. Dieses vergebliche Treiben kommt ihnen aber bald zum Bewufstsein. Wie hilft sich nun das Tier in seiner Verlegenheit, um den Kern zu gewinnen? Es lehnt sich mit dem Rücken gegen die geschlossene Wand, welche seinen Käfig vom benachbarten trennt, ergreift die Nufs, ähnlich wie es unsere Eichhörnchen thun, mit den Vorderpfoten und schleudert sie mit grofser Geschwindigkeit durch seine Hinterbeine, auf welchen es sich fast stehend aufrichtet, hindurch gegen die hinter dem Tiere befindliche Käfigwand.

Springt die Nufs nicht beim ersten Wurf auseinander, so wird sie schnell wieder ergriffen und das Experiment noch einmal oder zum dritten Male wiederholt, bis der beabsichtigte Erfolg erreicht ist, d. h. bis die Nufsschale zersprungen ist.

Woher kennt nun das „vernunftlose“ Geschöpf sein so unfehlbar sicheres, sein zielbewufstes Gebahren? In seiner afrikanischen Heimat kommen in der Wildnis gewifs keine Wallnüsse in seinen Weg, im günstigsten Fall andere Stein- oder Nufsfrüchte. Dafs die Wallnufs auch einen Kern beherbergt, ist aber doch zweifellos für das Tier ebenso ein Analogieschlufs, wie für uns Menschen. Dafs aber überdies die Wallnufs zerspringt, wenn sie gegen eine harte Wand geschleudert wird, verlangt zweifellos eine neue Schlufsfolgerung, die sich an andere kettet. C. M.

Bibliographisches

Mabel Loomis Todd: Total eclipses of the sun (Columbian Knowledge series, edited by Prof. D. Todd, No. 1.) Boston, 1894.

Ein populär geschriebenes hübsches Büchlein, welches die Aufgabe verfolgt, unser gegenwärtiges Wissen über die Sonnenfinsternisse einem gröſseren Leserkreise zugänglich zu machen. Die Schrift beschreibt die bei den älteren und neueren Sonnenfinsternis-Expeditionen gemachten Beobachtungen, namentlich in Bezug auf die Ergebnisse über die Corona, die Protuberanzen, die neueren photographischen Methoden, giebt aber auſserdem auch eine allgemeinere Darstellung der Erscheinungen bei Sonnenfinsternissen, und enthält eine Reihe historischer Notizen über mittelalterliche und antike Finsternisse. Die Originalarbeiten der Autoren, aus denen geschöpft wird, mögen wohl bei der Abfassung des Buches nicht alle vorgelegen haben, da mitunter kleine Miſsverständnisse unterlaufen sind. So z. B. wird die Schu-King-Finsternis noch auf 2158 v. Chr. gesetzt, während die eingehende sprachliche und rechnerische Verfolgung des Gegenstandes durch Kühnert und Schlegel zu verläſslicheren Resultaten gelangt ist. Seite 49 wird gesagt, daſs die Corona zum ersten mal streng richtig beschrieben wurde anläſslich der Finsternis vom 31. Aug. 1030 n. Chr. Ich glaube dagegen, daſs die erste völlig richtige Beschreibung der Corona von Leo Diaconus (um 930 geboren, lebte in Konstantinopel und schrieb die Geschichte seiner Zeit 959—971) gelegentlich der totalen Sonnenfinsternis vom 22. Dez. 968 n. Chr. herrührt.[1] Seite 94 findet sich ein Irrtum, der mich persönlich angeht. Nach der Darstellung dort macht es den Eindruck, als hätte ich meine seinerzeitige Bestimmung der säkularen Acceleration des Mondes in besonderer Weise auf die bekannte Sonnenfinsternis des Thales (584 v. Chr.) gegründet. Dies ist ganz und gar nicht der Fall. Meine Bestimmung gründet sich im Gegenteil hauptsächlich auf Finsternisse des Mittelalters (auf 22 Finsternisse von 1385 bis 71 nach Crieti). Die Finsternis des Thales wird nur, wie die des Agathokles, des Assurbanipal u. s. a. probeweise bei der letzten Ausgleichung der übrig bleibenden Fehler hinzugenommen, gleichwie man bei der Bearbeitung einer Kometenbahn auch die schlechteren Beobachtungen, aber mit geringerem Gewichte, hinzuziehen muſs. — Auch das von mir in der 2. Abhandlung meiner „Astronomischen Untersuchungen über Finsternisse" veröffentlichte, sehr umfangreiche historische Material über mittelalterliche Finsternisse scheint den Verfassern unbekannt geblieben zu sein, sonst würden sie schwerlich ganz veraltete Citate aus Tycho Brahes „Historia coelestis" gebracht haben. — Das soll übrigens alles kein Kritteln an dem Buche sein. Wir wünschten vielmehr, wir hätten im deutschen Buchhandel ein ähnliches Unternehmen, welches die Herausgabe solcher spezieller Monographien pflegt und dabei zwischen rein sachlicher Darstellung und allzu populärem Stil die rechte Mitte hält. F. K. Ginzel.

[1] Diese Beschreibung habe ich im I. Jahrgange der Zeitschrift „Himmel und Erde" S. 148, in einem Artikel „Über historische Sonnenfinsternisse" gegeben.

Verzeichnis der vom 1. August 1894 bis 1. Februar 1895 der Redaktion zur Besprechung eingesandten Bücher.

Abercromby, R., Das Wetter. Eine populäre Darstellung der Wetterfolge. Aus dem Englischen übersetzt von Dr. J. M. Pernter. Mit 2 Titelbildern und 96 Figuren im Text. Freiburg im Breisgau, 1894. Herdersche Verlagshandlung.

Anderssohn, A., Physikalische Principien der Naturlehre. Halle, 1894. G. Schwetschkescher Verlag.

Annuaire de l'Observatoire Municipal de Montsouris pour l'année 1895. Paris, 1895. Gauthier-Villars et Fils.

Annuaire pour l'an 1895, publié par le bureau des longitudes. Avec des Notices scientifiques. Paris. Gauthier-Villars et Fils.

Ball, L. de, Publikationen der v. Kuffnerschen Sternwarte in Wien. III. Band mit 1 Tafel. Wien, 1894. W. Frick.

Bauer, L. A., Beiträge zur Kenntnis des Wesens der Säkular-Variation des Erdmagnetismus. Mit Tafeln. Berlin, 1895. Mayer & Müller.

Berthenson, G., Grundprincipien der physiologischen Mechanik und das Buttenstedtsche Flugprincip. Berlin, 1894. Mayer & Müller.

Börnstein, R., Physik der Materie. I. Abteilung des 49. Jahrganges der „Fortschritte der Physik im Jahre 1893". Dargestellt von der Physikalischen Gesellschaft zu Berlin. Braunschweig, 1895. Vieweg & Sohn.

Botanische Anstalten Wiens im Jahre 1894. Mit 11 Abbildungen. Wien, 1894. Carl Gerold's Sohn.

Canu, F., Précis de Météorologie Endogène. Avec préface do Philippe Gérigny. Paris, 1894. Gauthier-Villars et Fils.

Chaix, L'éruption de l'Etna en 1892. Avec figures faites d'après des photographies de l'auteur. Genève 1893. Librairie R. Burkhardt.

Chaix, Théorie des brises de montagne. Avec douze figures dans le texte. Genève, 1894. Aubert-Schuchardt.

Cline, J. M., The Climate of Texas. Galveston, Texas. August 1894. Strickland Printing Company.

Cline, J. M., Notes on the Climate and Health of Galveston, Texas, Galveston, 1894. Strickland Printing Company.

Comstock, Binary Stars. Salem, Mass, 1894. Geo A. Aylward.

Deissmann, G. A., Johann Keppler und die Bibel. Ein Beitrag zur Geschichte der Schriftantorität. Marburg, 1894. Elvert.

Dennert, E., Vergleichende Pflanzenmorphologie. Mit über 600 Einzelbildern in 506 Figuren. (Weber's Naturwissenschaftliche Bibliothek). Leipzig, 1894. J. J. Weber.

Ditschénko, M. L'équation personelle dans les Observations des Passages des étoiles polaires. St. Petersburg, 1894. Imprimerie de l'Académie impériale des sciences.

Folie, F., Annuaire de l'Observatoire royal de Belgique, 1895. 62. Année. Bruxelles, F. Hayez, 1895.

Forster, Ad. E., Die Temperatur fliefsender Gewässer Mitteleuropas. Mit einer Tafel und 25 Tabellen. Wien, 1894. Ed. Hölzel.

Fresdorf, G., Die Methoden zur Bestimmung der mittleren Dichte der Erde. Weissenburg i. E., 1894. C. Burckhardts Nachfolger.

Friedheim, C., Einführung in das Studium der qualitativen chemischen Analyse. 8. gänzlich umgearbeitete Auflage von C. F. Rammelsbergs Leitfaden der qualitativen chemischen Analyse. Berlin, 1894. Habel.

Galle, J. G., Verzeichnis der Elemente der bisher berechneten Kometenbahnen nebst Anmerkungen und Literatur-Nachweisen neu bearbeitet, ergänzt und fortgesetzt bis zum Jahre 1894. Leipzig, 1894. Wilhelm Engelmann.

Ginzel, F. K., Über einen Versuch, das Alter der Vedischen Schriften aus historischen Sonnenfinsternissen zu bestimmen. Prag, 1894. Fr. Rivnáč.

Goldhammer, D., Observations, faites à l'observatoire magnétique de l'université impériale de Kazan. Année, 1892. Kasan, 1894.

Gothard, E. v., Meteorologische Beobachtungen an dem Astrophysikalischen Observatorium zu Herény (Ungarn) im Jahre 1891. Budapest, 1894. Heisler.

Grützmacher, A. W., Jahrbuch der meteorologischen Beobachtungen der Wetterwarte der Magdeburgischen Zeitung. Band XII. Jahrgang XIII. 1893. Magdeburg, 1894. Fabersche Buchdruckerei.

Haas, J. H., Quellenkunde. Lehre von der Bildung und vom Vorkommen der Quellen und des Grundwassers. 45 Abbildungen. Leipzig, 1895. J. J. Weber.

Haas, K., Über einige Apparate zur Demonstration der Präcession und ihrer Folgen, sowie über einige mit der Präcession im Zusammenhange stehende historische Thatsachen. Mit 2 Illustrationen im Text und 2 Sternkarten. Wien, 1894. Selbstverlag.

Hango, H., Faust und Prometheus. Eine Dichtung. Wien, 1895. A. Hartlebens Verlag.

Harrington, M. W., Currents of the great Lakes, as deduced from the movements of Bottle Papers during the Seasons of 1892 and 1893. Washington, 1894.

Heath, R. S., Lehrbuch der Geometrischen Optik. Deutsche autorisierte und revidierte Ausgabe von R. Kanthack. Mit 155 in den Text gedruckten Figuren. Berlin, 1894. Julius Springer.

Hencke, R., Über die Methode der Kleinsten Quadrate. II. Auflage nebst Zusätzen. Leipzig, 1894. B. G. Teubner.

Hildebrand Hildebrandson et Hagström, Des Principales Méthodes employées pour observer et mesurer les nuages. Upsala, 1893. Wretman.

Jahrbücher der K. K. Central-Anstalt für Meteorologie und Erdmagnetismus. Officielle Publikation. Jahrgang 1892. Neue Folge, XXIX. Band. Der ganzen Reihe XXXVII. Band. Wien, 1894. W. Braumüller.

Karstens, K., Eine neue Berechnung der mittleren Tiefen der Oceane nebst einer vergleichenden Kritik der verschiedenen Berechnungsmethoden. Kiel und Leipzig, 1894. Lipsius & Fischer.

Keeler, J. E., On the Spectra of the Orion Nebula and Orion Stars. London, 1894.

Keller, Conrad, Das Leben des Meeres. Mit botanischen Beiträgen von Prof. Carl Cramer und Prof. Hans Schinz. Leipzig, 1894. T. O. Weigel Nachf. (Chr. Herm. Tauchnitz). Lief. 1 bis 10.

Klossovsky, A., Distribution annuelle des orages à la surface du globe terrestre. Odessa, 1894.

Klossovsky, A., Organisation de l'étude climatérique spéciale de la Russie et problèmes de la météorologie agricole. Odessa, 1894.

Kraus, F., Höhlenkunde. Mit Berücksichtigung der geographischen, geologischen, physikalischen, anthropologischen und technischen Verhältnisse. Wien, 1894. Gerold. Mit 155 Abbildungen, 3 Karten und 3 Plänen.

Landsberg, B., Streifzüge durch Wald und Flur. Eine Anleitung zur Beobachtung der heimischen Natur in Monatsbildern. Für Haus und Schule bearbeitet. Leipzig, 1895. B. G. Teubner.

Langley, Report of the Smithsonian institution for the Year ending Juni 30, 1893. Washington, 1894. Government Printing Office.

Lilienthal, Otto, Die Flugapparate. Allgemeine Gesichtspunkte bei deren Herstellung und Anwendung. Berlin, 1894. Mayer & Müller.

Lobse, O., Planetograpbie. Eine Beschreibung der im Bereiche der Sonne zu beobaobtenden Körper. Mit 15 in den Text gedruckten Abbildungen. Leipzig, 1894. J. J. Weber. (Weber's naturwissenscbaftliche Bibliotbek).

Mazzarella, G., Sulla localizzazione delle macchie solari. Catania, 1894. Stab. S. di Mettei & C.

Mietbe, A., Grundzüge der Photographie. Halle, 1894. Knapp.

Moldenhauer, P., Das Gold des Nordens. Ein Rückblick auf die Geschichte des Bernsteins. Danzig, 1894. Hinstorff.

Neuhauss, R., Die Mikrophotograpbie und die Projektion. Mit 5 Abbildungen. Halle, 1894. Knapp.

Ortleb, A. und G., Der Petrefakten-Sammler. Nachschlagebuch für Liebbaber und Sammler, enthaltend eine Beschreibung der bekanntesten deutschen Petrefakten nebst 72 Abbildungen. Halle, 1894. Schwetscbke.

Palazzo, L., Un piccolo magnetometro da viaggio per lo studio delle perturbazioni magnetiche locali. Roma, 1894. Tipografia dell' Unione cooperativa Editrice.

Paulsen, A., Sur la nature et l'origine de L'Aurore Boréale. Extrait des observations de Godtbaab. Copenhague, 1894. Jorgensen & Cie.

Porro, Francesco, Astronomia Sferica elementarmente esposta. Roma, 1894. Società editrice Dante Allighieri.

Preston, S. T., Über das gegenseitige Verhältnis einiger zur dynamischen Erklärung der Gravitation aufgestellten Hypotbesen. Leipzig, 1894. J. Ambrosius Barth.

Publications of the Lick Observatory of the University of California. Printed by Autority of the regents of the University. Volume II. 1894. Sacramento State office. A. J. Johnston, Supt. State Printing 1894.

Publications of the Washburn Observatory of the University of Wisconsin. Volume VIII. Meridian Circle observations 1887—1892. Madison, Wis.: Democrat Printing Company, State Printer 1893.

Rajna, M. I: Sui levori Astronomico-Geodetici eseguiti nelle etazioni di Milano e di Solferino nel 1892. II.: Sui lavori di Calcolo in corso d'esecuzione presso l'Osservatorio di Milano.

Riccò, eg. Saijà. Confronto delle Temperatura all' Osservatorio Etneo ed all' Osservatorio di Catania.

Riccò ed Arcidiacono. Osservazioni Puteo metriche eseguite nell' Osservatorio di Catania.

Riccò, Sulle percezione più rapida delle stelle più luminose. Roma, 1894.

Roberts, J., A Selection of photographs of stars, star-clusters and nebulae, together with Information concerning the instruments and the methods employed in the pursuit of celestial photography. London, The universal Press.

Rohrbach, C., Sternkarten in gnomonischer Projektion zum Einzeichnen von Meteorbebnen, Nordlichtstrahlen, Kometenscbweifen, leuchtenden Wolken, Zodiakallicht und anderen Himmelserscbeinungen, zugleich als Repetitionsatlas für das Studium der Sternbilder. Berlin, 1895. Dümmler.

Scbenkling, S., Nomenklator coleopterologicus. Eine etymologische Erklärung sämtlicher Gattungs- und Artnamen der Käfer des deutschen Faunengebietes. Frankfurt a. M., 1894. Becbhold.

Sjögren, H. J., Bulletin of the Geological Institution of the University of Upsala. Vol. I. (1892—1893.) Upsala, 1894. Almquist & Wiksells.

Todd, Total Eclipsis of the Sun. Boston, 1894. Roberts Brothers.

Tyndall, J., Das Licht. Sechs Vorlesungen. Autorisierte deutsche Ausgabe, bearbeitet von Clara Wiedemann. Mit einem Vorwort von G. Wiedemann. Mit einem Portrait von Thomas Young und 57 in den Text eingedruckten Abbildungen. Zweite Auflage. Braunschweig, 1895. Vieweg & Sohn.

Tyndall, Die Wärme betrachtet als eine Art der Bewegung. Autorisierte deutsche Ausgabe, bearbeitet von Anna von Helmholtz und Clara Wiedemann nach der 8. Auflage des Originals. Mit 125 eingedruckten Holzstichen und einer Tafel. IV. vermehrte Auflage. Braunschweig, 1894. Vieweg & Sohn.

Tyndall, John, Fragmente. Neue Folge. Übersetzt von Anna von Helmholtz und Estelle du Bois-Reymond. Braunschweig, 1895. Vieweg & Sohn.

Vogel, W., Handbuch der Photographie. II. Teil: Das Licht im Dienste der Photographie und die neuesten Fortschritte der photographischen Optik. 4. gänzlich umgearbeitete, verbesserte und vermehrte Auflage. Berlin, 1894. Oppenheim.

Wislicenus, Astronomische Chronologie. Ein Hilfsbuch für Historiker, Archäologen und Astronomen. Leipzig, 1895. B. G. Teubner.

Wüllner, A., Lehrbuch der Experimentalphysik. I. Band: Allgemeine Physik und Akustik. Fünfte, vielfach umgearbeitete und verbesserte Auflage. Mit 321 in den Text gedruckten Abbildungen und Figuren. Leipzig, 1895.

Wüst, F., Legier- und Lötkunst. Mit 33 Textabbildungen. Weimar, 1895. Bernhard Friedrich Voigt.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde

Über Ströme hoher Wechselzahl und Spannung.

Populärer Experimentalvortrag,
gehalten in der Urania von P. Spies.

Nachdem man vor etwa einem Jahrhundert die erste Kenntnis von den Erscheinungen des elektrischen Stromes gewonnen hatte, standen naturgemäfs die Forschungen auf diesem Gebiete niemals mehr still, aber es hatte doch durchaus nicht den Anschein, als könne aus jenen bescheidenen Anfängen binnen kurzer Zeit eine so grofsartige Technik hervorwachsen, wie wir sie heute in der Elektrotechnik vor uns haben. In der langen Reihe bedeutungsvoller Arbeiten, die zu diesem Ziele geführt haben, leuchten einzelne Leistungen besonders glänzend hervor, und unter diesen wiederum stehen die Arbeiten eines Mannes obenan, der durch seine Erziehung durchaus nicht zu einer wissenschaftlichen Laufbahn berufen schien. Michael Faraday, ursprünglich ein Buchbinder, später der gefeiertste Experimentator der Welt, mufs als der Vater der Elektrotechnik bezeichnet werden; denn er entdeckte jenen geheimnisvollen Vorgang der elektrischen Induktion, der allein es uns ermöglicht, sowohl die menschliche Stimme mittelst des Telephons meilenweit zu senden, als auch die gewaltigen Naturkräfte weit von ihrem Ursprungserte wirken zu lassen; nur mit Hülfe der Induktion wird es uns möglich, so starke Ströme zu erzeugen, wie wir sie etwa zur elektrischen Beleuchtung nötig haben; und auch jene eigenartigen Teslaschen Wirkungen, von denen man wohl hofft, dafs sie „das Licht der Zukunft" sein könnten, sind so sehr an jenen Vorgang geknüpft, dafs man ihre Besprechung schwerlich besser einleiten kann, als durch einige Versuche über die Induktion.

Beginnen wir damit, dafs wir durch eine Drahtrolle, welche wir an der einen Seite des Zimmers auf den Tisch legen, — eine Rolle, welche nebenbei bemerkt einen Draht von einigen tausend Metern Länge trägt — einen elektrischen Strom schicken. Wir konstatieren dann in ihrer Nachbarschaft gewisse Wirkungen, welche so lange andauern, als der elektrische Strom durch die Windungen der Rolle fliefst; von diesen Wirkungen soll hier nicht die Rede sein, sie sind keine Induktionen. Hingegen zeigt sich eine zweite Klasse von Erscheinungen nur in den Momenten einer Änderung jenes elektrischen Stromes, also z. B. wenn jener Strom stärker wird, oder wenn er schwächer wird, oder wenn er aufhört, oder beginnt u. s. w. In allen diesen Fällen entsteht in Metallstücken, die sich in der Nachbarschaft jener Rolle befinden, ein momentaner elektrischer Strom, eben ein Induktionsstrom. Derselbe tritt z. B. auf, wenn wir einen grofsen rechteckigen Rahmen, dessen Umfang mit Drähten belegt ist, jener Rolle im Abstande von einigen Metern gegenüberstellen. Man kann den entstehenden Strom etwa mit Hülfe eines Froschschenkels nachweisen, den man an die Drahtenden hängt. Entwerfen wir mit Hilfe der Projektionslampe auf einer weissen Wand ein vergröfsertes Bild dieses Froschschenkels, so überzeugen wir uns leicht davon, dafs er zusammenzuckt, sobald jener ursprüngliche Strom anfängt oder aufhört, während der dauernde Durchgang des Stromes eine Induktionswirkung auf den Drahtrahmen nicht ausübt. Da der Froschschenkel ein sehr empfindliches Instrument zur Stromprüfung darstellt, so zeigt er auch noch eine Wirkung, wenn wir den ihn tragenden Rahmen an das entgegengesetzte Ende des Zimmers bringen. Ja man hat mit geeigneten Vorrichtungen diese scheinbare Fernwirkung eines elektrischen Stromes mehrere Kilometer weit nachweisen können, und so ermöglicht uns der Vorgang der Induktion über eine nicht von Leitungsdrähten überspannte Strecke hinweg Zeichen zu geben, mithin zu telegraphieren [1]).

Da die Induktion an die Änderung des ursprünglichen Stromes gebunden ist, wird man die Wirkung dadurch steigern können, dafs man diese Änderung recht oft eintreten läfst, am besten in der Weise, dafs man einen Wechselstrom benutzt. Entnehmen wir einer starken (20pferdigen) Wechselstrommaschine, deren Einrichtung hier nicht erläutert zu werden braucht, solchen Strom, so wird unsere Drahtrolle nunmehr etwa während des hundertsten Teiles einer Sekunde in einem Sinne von Elektrizität durchströmt; dann kehrt sich die Richtung des Stromes um, und er fliefst ein hundertstel Sekunde lang in entgegen-

[1]) Vgl. Himmel u. Erde ds. Heft. Seite 334.

gesetztem Sinne durch die Windungen, um nunmehr wieder die ursprüngliche Richtung aufzunehmen u. s. w. Bei diesen zahlreichen Änderungen wird die Rolle zu Induktionsversuchen besonders geeignet; bringen wir beispielsweise an die Stelle jenes grofsen Drahtrahmens eine kleine Drahtrolle, an welcher sich eine 16 kerzige Glühlampe befindet, in die Nähe[2] der Wechselstromrolle, so leuchtet die Lampe hell auf. Dafs hier nicht von einer Leitung des Stromes aus der einen Rolle in die andere die Rede sein kann, ist wohl selbstverständlich. Es läfst sich diese Annahme aber auch noch besonders ausschliefsen, nämlich dadurch, dafs man eine Glasplatte zwischen die beiden Rollen hält (vgl. Fig. 1). Dieses Experiment, welches im Grunde genommen nur eine andere Form der bereits seit Jahren in der Praxis verwerteten Transformation von Strömen darstellt, — wir werden bald Gelegenheit haben zu sehen, in welchem Sinne hier eine Verwandlung statthaben kann — zeigt uns recht charakteristisch die wichtigste Eigenschaft des Wechselstromes, eine Eigenschaft, welche von Tesla noch weiter gesteigert worden ist. Ein Wechselstrom wird nämlich desto geeigneter sein, Induktionen



Fig. 1.

hervorzurufen, je öfter er wechselt, und zwar nicht nur aus dem oben angeführten Grunde, weil der Induktionsstrom jedesmal auftritt, sobald der ursprüngliche Strom sich ändert, so dafs wir z. B. bei 100 Wechseln pro Sekunde 100 Induktionsimpulse, bei 1000 hingegen auch 1000 erhalten, sondern es kommt noch ein zweiter Umstand hinzu. Je öfter ein Strom in einer Sekunde wechselt, desto schneller vollzieht sich auch die einzelne Änderung; der Strom steigt z. B. bei 1000 Wechseln pro Sekunde, in dem Zeitraume von ein zweitausendstel Sekunde von Null auf seine volle Stärke, und ebenso schnell nimmt er wieder ab. Von der Schnelligkeit der Zu- oder Abnahme ist aber die in der sekundären Rolle erzielte Spannung direkt abhängig, so dafs wir für die zweite

[2]) Der Abstand der primären und secundären Rolle beträgt hierbei 10 bis 25 cm.

der genannten Wechselzahlen nicht nur mehr Impulse erzeugen als für die erste, sondern auch jeden einzelnen Stromstofs mit gröfserer Kraft ausführen.

Wir werden uns also schon nach dieser Richtung hin von sogenannten Hochfrequenzströmen besondere Wirkungen versprechen dürfen.

Bevor wir aber hierauf näher eingehen, ist die Frage zu erörtern: Wie erhält man einen solchen Strom von hoher Wechselzahl? Tesla hat dies zunächst mit Hilfe eigens für diesen Zweck gebauter Maschinen erreicht. Es sei hier bezüglich der Konstruktion der neueren Wechselstrommaschinen wenigstens soviel erwähnt, dafs die-

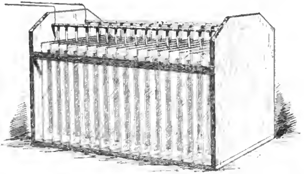


Fig. 2.

selben aus einem Kranze festangeordneter Drahtrollen zu bestehen pflegen, an denen entlang ein drehbarer Kranz von Magneten — Nord- und Südpole abwechselnd — geführt wird. Die Zahl der Drahtrollen stimmt mit derjenigen der Magnete überein. Tritt bei der Drehung an die Stelle eines Nordpols ein Südpol, so wird in den Rollen ein Strom in einem Sinne induziert, folgt wieder ein Nordpol, so entsteht ein entgegengesetzt gerichteter Strom. Man sieht leicht ein, dafs die Zahl der Magnetpole und die Umlaufgeschwindigkeit des Rades zusammen die Zahl der Stromwechsel bestimmen. Beide steigerte Tesla weit über das übliche Mafs hinaus, und er erzielte auf diese Weise Ströme von Wechselzahlen bis etwa 30000 in der Sekunde. Noch viel schnellere Wechsel erhält man indes mit Hilfe einer anderen, gleichsam automatisch wirkenden Vorrichtung, nämlich der Entladung von Leydener Flaschen. Eine solche Leydener Flasche besteht bekanntlich aus zwei Metallblättern, von denen das eine auf

die Aufsen-, das andere auf die Innenseite eines gläsernen Bechers geklebt wird. Da es auf die Becherform nicht ankommt, kann man auch Glasplatten auf beiden Seiten mit Stanniol bekleben, natürlich unter Freilassung eines Randes, sie in einem Kasten anordnen und nun durch Federn die sämtlichen rechts befindlichen Belegungen mit der einen und ebenso die linke befindlichen mit der zweiten Metallstange verbinden, welche oben am Kasten angebracht sind (vgl. Fig. 2). Hat man der einen Belegung, bezw. Gruppe von Belegungen, positive, der anderen negative Elektrizität zugeführt, die Flasche also geladen und legt an die eine einen Draht, den man bis nahe an die zweite herumführt, so springt an dieser Stelle ein Funke über; die Flasche ist entladen. Dieser Vorgang vollzieht sich nun in Form eines Wechselstromes; die Elektrizität pulsiert in dem Drahte einige Male hin und her, bevor sie zum Ausgleich und damit zur Ruhe kommt. Die Erscheinung erweckt den Eindruck, als habe die Elektrizität ein gewisses Beharrungsvermögen, dem zufolge sie über den Gleichgewichtszustand hinausschnellt; in Wirklichkeit beruhen diese elektrischen Schwingungen jedoch auf einer ganz anderen Ursache.

Wie dem aber auch sei, man hat hier einen Wechselstrom von aufserordentlich hoher Frequenz; je nach den Umständen ist die letztere verschieden. Feddersen, der zuerst den direkten experimentellen Nachweis für den oscillatorischen Charakter solcher Entladungen lieferte, hatte Wechselzahlen von etwa 100000 pro Sekunde, Hertz benutzte bei seinen klassischen Untersuchungen viel schnellere Schwingungen — bis zu mehreren hundert Millionen pro Sekunde. Halten wir einmal 100000 als eine Durchschnittszahl fest, so sehen wir, dafs sich nach dieser Methode mit viel geringerer Mühe hohe Frequenz erzielen läfst als mit Hilfe einer Maschine. Die Wechselstrommaschine wird nur insofern noch mit Vorteil verwendet, als sie zur immer wiederholten Ladung der Flaschen dient.

Benutzen wir nun etwa eine kleine Drahtrolle von 20 Windungen nnd senden[3]) durch dieselbe einen solchen Hochfrequenzstrom, so

[3]) Die Figur 3 zeigt das Arrangement:

L L sind Leitungsdrähte, welche 20000 Volt führen, F eine Funkenstrecke, C die Leydener Flaschen, R die Drahtrolle. Sobald C geladen ist, springt bei F ein Funke über, und R wird von Schwingungen durchzogen. Es sind auch andere Anordnnngen möglich.

Bezüglich der praktischen Details mag noch bemerkt werden, dafs bei den in der Urania angestellten Versuchen 2 bis 8 Kondensoren von je 50 Quadratdecimeter äufserer Belegung benutzt wurden. Der Funke sprang zwischen den abgerundeten Enden zweier Aluminiumstäbe über und wurde durch ein Gebläse von etwa $^1/_{20}$ Atm. Druck immer wieder ausgelöscht, damit kein dauernder

finden wir, dafs eine viel stärkere Induktionswirkung von ihr ausgeht als vorhin von den zahlreichen Windungen mit dem Strome niederer Wechselzahl.

Bedecken wir z. B. die Drahtrolle R mit einer Glasglocke, um gegen jede Leitung nach aufsen hin geschützt zu sein, und streifen einen Kupferring, in welchen eine Lampe eingesetzt ist, über die Glocke, so leuchtet die Lampe. Die Induktionswirkung, welche von den wenigen Windungen ausgeht, mufs also aufserordentlich stark sein, um in einem einzigen Ringe denselben Effekt hervorbringen zu können, wie vorhin in einem ganzen Bündel. Nehmen wir auch hier mehrere Windungen, so können wir eine Lampe in ziemlicher Entfernung[4]) von der auf dem Tische stehenden Rolle zum Leuchten

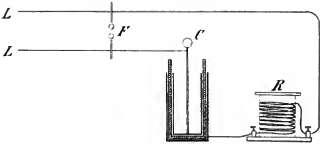


Fig. 3.

bringen. Tesla spricht bei ähnlichen Einrichtungen, die er getroffen hat, wohl von Lampen ohne Zuleitungsdrähte; wörtlich genommen trifft das ja zu. Doch würde man bei diesem Ausdruck immerhin voraussetzen, dafs solche Lampen weiter von der erregenden Rolle entfernt werden könnten, ohne zu erlöschen. Wir werden erst späterhin Einrichtungen kennen lernen, die uns dies ermöglichen; doch sind die dabei erzielten Lichteffekte viel geringer. Zunächst wollen wir einige Eigentümlichkeiten solcher Hochfrequenzströme kennen lernen.

Führen wir den schnell wechselnden Strom dem in Fig. 4 gezeichneten Gestelle zu, so kann er entweder durch den dicken Kupferbügel oder durch die an dessen unterem Ende befestigte Glühlampe fliefsen; es fragt sich, welchen Weg er wählen wird, bezw. ob der Anteil

Flammenbogen entstand. Die Wechselstrommaschine lieferte unmittelbar nur 1000 Volt, so dafs vor L L noch ein Transformator mit dem Verhältnis 1 : 20 aufgestellt war.

[4]) etwa 20—25 cm.

des Stromes, welcher durch die Lampe geht, bedeutend genug sein wird, um sie zum Leuchten zu bringen. Unter gewöhnlichen Umständen, d. h. bei einem Strome, der seine Richtung entweder völlig beibehält oder nur 50—200 Male in der Sekunde wechselt, würde das sicherlich nicht der Fall sein. Der dünne Kohlefaden der Glühlampe leitet den elektrischen Strom nicht gut; Kupfer leitet viel besser als Kohle, und da aufserdem der Bügel sehr dick ist, können wir annehmen, dafs er etwa 10000 Mal besser leitet als der Glühfaden, dafs also auf den letzteren nur ein entsprechend geringer Anteil des Stromes entfallen würde. Trotzdem sehen wir mit Staunen, dafs in unserem Falle die Lampe hell leuchtet; ja wir können noch höher herauf eine zweite Lampe zur Überbrückung benutzen und erhalten ebenfalls in ihr Strom. Das Leitungsvermögen des Kupferdrahtes scheint also gegenüber Hochfrequenz-Strömen erheblich geringer zu sein als unter gewöhnlichen Umständen.

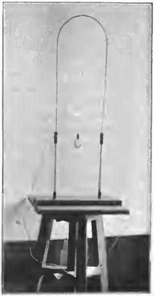


Fig. 4.

Das ist denn auch in der That der Fall. Heinrich Hertz hat durch eine Reihe von Experimenten den Nachweis dafür erbracht, dafs elektrische Schwingungen nur aufserordentlich wenig in das Innere eines leitenden Körpers einzudringen vermögen; sie verbreiten sich vielmehr nur in einer sehr dünnen Schicht auf der Oberfläche. Wenn aber von jenem Kupferbügel nur eine etwa $^1/_{100}$ mm dicke Schicht zur Leitung benutzt wird, so ist er ja durchaus nicht mehr ein so ausgezeichneter Leiter, und man könnte sich erklären, dafs er der Lampe nicht mehr sonderlich überlegen wäre. Freilich würde man bei diesem Erklärungsversuch nicht übersehen dürfen, dafs auch für den Glühfaden etwas Ähnliches gelten mufs, und man kommt dem wahren Sachverhalt erst dann näher, wenn man der Ursache jener Verteilung des Hochfrequenzstromes auf der Oberfläche nachspürt. Diese liegt in der sogen. Selbstinduktion, d. h. in Induktionen, welche der den Draht passierende veränderliche

Strom in dem Drahte selbst hervorruft. Die Wirkung dieser Induktionen nennt man wohl „Impedanz“, weil sie in einer Gegenkraft besteht, die den Eintritt eines Stromimpulses zu verhindern sucht. Dieses „Hinderungsvermögen“, so könnte man ja wohl jenen Fachausdruck übersetzen, leitet also den Strom in andere Wege, als man sie beim Gleichstrom beobachtet. Die Impedanz tritt desto stärker auf, je schneller der Strom wechselt. Mehr als die Begründung dieses Experimentes, die hier nur unvollkommen gegeben werden kann, werden uns einige aus ihm zu ziehende praktische Folgerungen interessieren.

Wie verhält sich der menschliche Körper gegenüber diesen Strömen? Bekanntlich empfinden wir eine Stromveränderung stärker als einen konstanten Strom; wenn man den Körper in einen von einigen galvanischen Elementen gelieferten Strom einschaltet, bemerkt man eine Erschütterung des Nervensystems nur, wenn durch irgend eine Vorrichtung schnelle Unterbrechungen des Stromes vorgenommen werden. Man könnte also bei dem Hochfrequenzstrom besonders intensive Wirkungen erwarten, wenn nicht jene Erscheinung der oberflächlichen Leitung in Betracht käme; der Strom dringt in das Innere des Körpers überhaupt nicht ein und beeinflufst deshalb das Nervensystem nicht. D'Arsonval in Paris hat Untersuchungen über diesen Gegenstand angestellt und den von der Theorie vorausgesagten geringen Einflufs auf das Nervensystem bestätigt gefunden. Wir können uns davon überzeugen, wenn wir auf jene oben erwähnte Rolle von 20 Windungen wieder die Glasglocke setzen und über diese eine aus ebensoviel Windungen bestehende Rolle ziehen. Die letztere ist dann von der Wechselstrommaschine und von dem langsam wechselnden Strome, welcher bei der für solche Versuche nicht zu hohen Spannung von 20000 Volt unbedingt lebenvernichtend wirken würde, vollständig getrennt; dagegen treten in ihr infolge der in der inneren Spule zirkulierenden, schnell wechselnden Ströme in demselben Tempo Induktionsströme auf, und diesen können wir uns ohne Gefahr aussetzen. Die gröfsere Sicherheit liegt eben bei diesem Arrangement darin, dafs die in der inneren Rolle etwa vorkommenden langsamen Wechsel eine viel geringere Induktionswirkung haben und deshalb aufser nicht in Betracht kommen. Man kann also, ohne Schaden zu nehmen, ja, ohne etwas zu verspüren, den in der äufseren Wickelung entstehenden Strom durch den Körper leiten; will man die bedeutende Stromstärke zeigen, so leitet man den Strom noch durch eine oder mehrere Glühlampen, welche dann hell aufleuchten. Der Deutlichkeit halber sei noch erwähnt, dafs eine Berührung der Leitungen, wie sie in Berlin

für das elektrische Licht benutzt werden (100 Volt) zwar unangenehm, aber nicht gefährlich ist. Doch ist es nicht möglich, mit einer so geringen Spannung das letztbeschriebene Experiment anzustellen; denn



Fig. 5.

der menschliche Körper hat einen so grofsen Leitungswiderstand, dafs man mit 100 Volt nicht genug Elektrizität durch ihn hindurch zu treiben vermag, um damit eine Glühlampe zu speisen. Nur mit Hilfe der hohen Wechselzahl kann man bedeutende elektrische Energiemengen ohne Gefahr über den menschlichen Körper hinwegleiten.

Eine eigentümliche Form hat d'Arsonval diesen Versuchen noch durch die in Fig. 5 dargestellte Anordnung gegeben. Wenn man den Hochfrequenzstrom mit Hilfe einer sehr grofsen Spule um den Menschen herumleitet, so entstehen die induzierten Ströme in dem Körper selbst, ohne dafs man Leitungsdrähte zu berühren braucht. Deshalb spricht d'Arsonval hier von einer „Autoinduktion". Man kann den im Körper entstehenden Strom dadurch indirekt zeigen, dafs man einen mit einer Glühlampe versehenen Metallgürtel umnimmt; ebenso wie in ihm ein Strom auftritt, mufs auch in dem ja ebenfalls leitenden menschlichen Körper ein Strom entstehen. Wenngleich von diesen Strömen nichts zu spüren ist, so ist darum eine gewaltige Wirkung derselben auf den Organismus doch nicht in Abrede zu stellen. D'Arsonval hat z. B. an Kaninchen, welche solchen Einflüssen längere Zeit ausgesetzt wurden, eine Änderung in der chemischen Zusammensetzung der ausgeatmeten Luft, eine Erweiterung der Blutgefäfse, ein Sinken des Blutdrucks u. dgl. m. konstatieren können.

Vielleicht gelingt es noch einmal, diese kräftigen, aber nicht unmittelbar schädlichen Einwirkungen zu Heilzwecken zu verwerten.

Tesla hat nun im besonderen in der Richtung weiter gearbeitet, dafs er den Hochfrequenzstrom auf hohe Spannung brachte. Die Transformatoren, welche zu dieser Verwandlung dienen, sind im allgemeinen in der auch sonst üblichen Weise angeordnet, dafs eine von dem Wechselstrom durchflossene Drahtrolle von einer zweiten Drahtrolle umgeben wird, in der dann Induktionsströme auftreten; die letzteren sind von um so höherer Spannung, je gröfser die Windungszahl im Verhältnis zu derjenigen der primären Rolle ist.

Dementsprechend ist ja z. B. der bekannte Rhumkorffsche Induktionsapparat eingerichtet. Bei einem Tesla-Transformator kann die Zahl der sekundären Windungen verhältnismäfsig gering sein — man giebt z. B. der primären Wickelung 10—100, der sekundären 200—800 Windungen — die erzielte Spannung mag ohne Mühe auf mehrere 100 000 Volt getrieben werden. Besondere Merkmale weist ein solcher Tesla-Transformator noch insofern auf, als die primäre Spule nicht wie ein Rhumkorff einen Eisenkern enthält. Das Eisen verstärkt unter gewöhnlichen Umständen die Induktionswirkung dadurch, dafs es abwechselnd magnetisch und unmagnetisch wird. Das ist nun allerdings auch noch bei ziemlich schnellen Stromwechseln der Fall, aber doch nicht mehr in dem wünschenswerten Grade. — Die beiden Windungen werden, wie man das vielfach auch bei Transformatoren für gewöhnlichen Wechselstrom zu thun pflegt, zusammen in einen

mit Öl gefüllten Kasten gesetzt, da das Öl als ausgezeichneter Nichtleiter das Abfliefsen der Elektrizität, im besonderen auch das Durchschlagen von Funken zwischen primärer und sekundärer Rolle verhindert.

Die hier beschriebenen Versuche wurden zum Teil mit einem Transformator gröfserer Dimensionen angestellt. Die eine der beiden Wickelungen war auf einen starken Baumstamm gewunden und in ein Fafs mit Öl getaucht; die zweite Wickelung war aufsen auf dieses

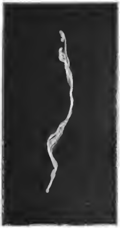


Fig. 6.



Fig. 7.

Fafs gewunden und dann das Ganze wiederum in ein gröfseres Fafs (ca. 120 cm hoch, 50 cm Durchm.) gebracht. Die innere Wickelung war in diesem Falle die sekundäre; ihre Enden kamen oben und unten in der Mittellinie hervor. Der Apparat lieferte dicke Funken[5]) von einem halben Meter Länge (vgl. Fig. 6), ohne dafs er dabei bis zur Grenze seiner Leistungsfähigkeit angestrengt wäre.

Bringt man zwischen die Pole ein etwa armdickes Stück Holz,

[5]) Der Funke erscheint dem Auge zusammenhängend, während die Photographie ihn in einzelne Funken auflöst; ferner sieht man, dafs er zwar unten stets von demselben Punkte ausgeht, während das obere Ende verschiedene Punkte der Elektrode trifft. Überhaupt wird der Funke durch den Luftzug, welchen er erzeugt, stark abgelenkt.

so wird dasselbe der Länge nach von den Funken durchbohrt und gerät in Brand. Dickere Glas- oder Porzellanplatten werden durchbohrt. Nimmt man die Spannung nicht zu hoch, die Frequenz aber möglichst grofs, was sich mit einem kleineren Transformator besser erzielen läfst, so wird selbst eine dünne Glasplatte in der Regel nicht durchschlagen, sondern die Elektrizität breitet sich in Form von verästelten Funken auf beiden Seiten der Platte aus (vgl. Fig. 7).

Eigenartige Lichterscheinungen werden durch die starke Tendenz des Hochfrequenzstromes zu Büschelentladungen hervorgerufen. Solche

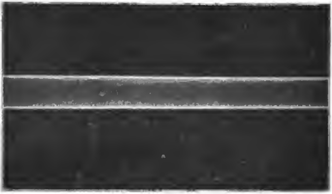


Fig. 8.

violetten Büschel treten bekanntlich bei der Elektrisiermaschine an solchen Stellen auf, wo sich Spitzen befinden, aus denen die Elektrizität wegen ihrer grofsen Dichtigkeit eben besonders leicht ausströmt. Hier kann man hingegen das Auftreten von Büscheln auch an runden Stäben, Kugeln u. s. w. beobachten. Führt man von dem einen Pole des Transformators einen Draht, am besten von etwas rauher Oberfläche, nach einer Glasplatte und befestigt ihn auf derselben in irgend welchen Figuren, etwa in Form eines Namenszuges, so bedeckt er sich ganz mit Büschellicht und läfst den Namen leuchtend hervortreten. Die Rückseite der Platte wird dabei mit einer Staniolbelegung versehen und mit dem anderen Pole verbunden. — Zwei Drähte, von denen jeder an einem Transformatorpole befestigt wird, ergeben, parallel zu einander ausgespannt, prachtvolles Büschellicht, welches bei einem Abstande von 15 bis 25 cm den ganzen Zwischenraum

ausfüllt und so ein violettes Band bildet (vgl. Fig. 8); ebenso läfst sich der Raum zwischen einer kleinen Scheibe und einem gröfseren Metallringe mit Büscheln ausfüllen (vgl. Fig. 9). Diese und andere Arrangements, welche man für die Büschelentladung und die oben erwähnten verästelten Funken treffen kann, machen natürlich sehr effektvolle Experimente aus.

In welcher Weiee lassen sich nun diese hochgespannten, sohnell wechselnden Ströme zur Lichterzeugung benutzen und welche Vorzüge bieten sie dar? Natürlich kann man sie zunächst in derselben Weise verwerten wie einen anderen hochgespannten Strom; dieselben Vorteile, nämlich vor allem die Möglichkeit, grofse Energiemengen durch einen dünnen Draht befördern zu können, werden sich auch hier ergeben. Der Übeletand, dafs die Isolation Schwierigkeiten macht, wird auch hier auftreten, und wenn man gar den Hochfrequenzetrom, wie ihn die Transformatoren liefern, also einen Strom, deseen Spannung nach hunderttausenden von Volt zählt, fortleiten wollte, so würde eich der Leitungsdraht ganz und gar mit Büschellicht bedecken, und ein grofser Teil der Energie ginge verloren. Man müfste dann, um diesen Übelstand völlig zu beseitigen, den Leitungsdraht in Öl einbetten, eine Aufgabe, die zwar nicht unausführbar, jedenfalls aber von aufeerordentlichen technischen Schwierigkeiten begleitet sein würde. Die Ungefährlichkeit des Hochfrequenzstromes wäre ein ganz bedeutender Vorzug, der auch bei sehr hohen Spannungen noch erhalten bleibt. Man kann auch den Hochspannungstransformator an einem oder gar an beiden Polen berühren. Nur mufs man die Hand gegen die Wärmewirkung der Funken eichern, also sie nicht, während der Transformator im Betriebe iet, annähern, es sei denn, dase man einen Metallstab in die Hand nimmt, eo dafs dieser von den Funken getroffen wird.



Fig. 9.

Ein ganz besonderer Vorzug des Hochfrequenzstromes besteht nun aber darin, dafs man in manchen Fällen dae Leitungeeyetem,

welches wir bei der elektrischen Beleuchtung benutzen, vereinfachen kann, indem man den zur Rückleitung des Stromes dienenden Draht fortläfst. Man kann also auf die Herstellung des sonst stets notwendigen Stromkreises verzichten und mit einem ungeschlossenen Strome arbeiten.

Verbinden wir etwa einen auf Glasfufs stehenden grofsen Metallkörper mit einem Transformatorpole, so werden wir in dem Verbindungsdrahte eine lebhafte Cirkulation von Elektrizität haben; der Körper wird ja etwa 100000 mal in einer Sekunde kräftig geladen und wieder entladen. Man könnte sich also denken, dafs eine in den Draht eingeschaltete Glühlampe zum Leuchten käme. Weiterhin kann man nun den Metallkörper unmittelbar hinter der Lampe anbringen und ihm etwa die Form eines Reflektors geben, und endlich hat Tesla der Lampe selbst eine eigentümliche Form gegeben, welche aus der Fig. 10 erhellt. In die Glaswand ist nur ein einziger Draht eingeschmolzen, der sich im Inneren in einen Kohlefaden fortsetzen mag, jedenfalls aber hier blind endigt, also nicht wie bei der gewöhnlichen Glühlampe wieder aus der Lampe herausgeführt wird. Die äufsere Wand der Lampe ist dem Fadenende gegenüber mit einer Staniolbelegung S versehen, an welche sich der Metallkörper bezw. der Reflektor anschliefst. Hier zeigt sich nun bei Verbindung des Drahtes mit einem Pole die Erscheinung, dafs der Kohlefaden glühend wird; also eine merkwürdige Abweichung von der gewöhnlichen Methode, einen Draht zu erhitzen, bei welcher wir die Elektrizität durch ihn hindurch leiten; hier wird ein Leitungsdraht an seinem Ende glühend!



Fig. 10.

Es mag bezüglich dieser Teslalampe nicht unerwähnt bleiben, dafs dieselbe, da sie ja nur mit sehr hohen Spannungen betrieben werden kann, leicht infolge des Durchschlagens von Funken zerstört wird, und aufserdem haben die elektrischen Schwingungen eigentümliche molekulare Veränderungen zur Folge; die Glühkörper werden schnell zerstäubt. Statt des Kohlefadens hat Tesla auch andere Substanzen, Rubine etc. verwendet, mit besonderem Erfolge eine neue Verbindung von Kohlenstoff mit Silicium, die von ihrem Erfinder, dem Amerikaner Acheson, „Carborundum“ genannt worden ist und sich durch besondere Härte auszeichnet. Dieses Material wird, nebenbei bemerkt, gegenwärtig im grofsen hergestellt, und zwar mit Hilfe der aufserordentlich hohen Temperatur, wie sie ein starker elektrischer

Strom (100 bis 150 Pferdekr. entsprechend) beim Durchgange durch eine von Sand und anderen Materialien umgebene Ader aus Kohlepulver erzeugt. Man verspricht sich von der Einführung dieses an Härte fast dem Diamant gleichkommenden Materials in gewissen Schleifereibetrieben grofsen Erfolg. —

Halten wir fest, die Teslalampe wird durch „ungeschlossene" Ströme gespeist; also hier wird jenem Stiefkinde der älteren Physik, welches vornehmlich seit Hertz das Lieblingskind der Physiker geworden ist, bereits eine Rolle in der Technik zugestanden. Es lassen sich ferner auch luftleere Röhren, also Geifslerröhren[6]) und sog. Crookes-Apparate, durch elektrische Schwingungen lebhaft anregen — wahrscheinlich ist auch die gewöhnliche Form der Anregung auf Schwingungen zurückzuführen. Man kann also z. B. eine Kette von Personen mit zwischen geschalteten Geifslerröhren bilden; sobald eine Person mit dem einen Pole des Transformators in Berührung kommt, leuchten sämtliche Röhren auf, offenbar wiederum unter dem Einflusse eines ungeschlossenen Hochfrequenzstromes. Mit der Frage einer etwaigen Umgestaltung unserer elektrischen Beleuchtung haben diese Leuchtphänomene im luftleeren Raume innigen Zusammenhang, vornehmlich die früher als Phosphorescenz, jetzt lieber allgemein als Luminescenz bezeichneten Erscheinungen in den auf hohe Luftleere gebrachten Crookes-Röhren. Die Lichteffekte, welche hier an festen Substanzen, Rubinen, Korallen, Uranglas u. a. auftreten, zeichnen sich im allgemeinen dadurch aus, dafs sie sehr ökonomisch sind, also ein Licht erzeugen, welches wenigstens im Verhältnis zu der dabei verzehrten Kraft ziemlich intensiv ist. Diese Thatsache, welche für den verwandten Prozefs der Phosphorescenz bekannt ist,[7]) ist vor kurzem von Prof. Ebert für ein kleines mit Hochfrequenzströmen gespeistes Lämpchen nachgewiesen worden, in welchem eine Leuchtfarbe — ähnlich der Balmainschen — durch jene von Crookes entdeckten Wirkungen zum Leuchten gebracht wurde. Alle diese Lichteffekte sind freilich nur verhältnismäfsig, nicht absolut genommen, hell, und sie leiden mehr oder minder an dem Übelstande, farbig zu sein. Immerhin würde ihre weitere Ausbildung und schliefsliche praktische Verwertung nur in der jetzt z. B. von der Gastechnik eingeschlagenen Richtung liegen, die ja an Stelle der alten Gasflamme das Gasglüh-

[6]) Eine gewöhnliche Geifslerröhre trägt an ihren Enden je einen in die Glaswand eingeschlossenen Leitungsdraht; derselbe ist hier überflüssig.

[7]) Man sehe u. a. „Der Leuchtkäfer als billigster Lichtfabrikant", H. u. E., III. Jahrg. Seite 137.

licht gesetzt hat; auch hier haben wir es mit einer ökonomischeren Lichtquelle zu thun, weil nicht so viel Energie durch Erzeugung von dunklen Strahlen verschwendet wird. Wie weit ist die gegenwärtige elektrische Beleuchtung noch von dem denkbar besten Effekt entfernt, wenn z. B. in der gewöhnlichen Glühlampe nur etwa 5 pCt. der aufgewendeten Energie als Licht zum Vorschein kommen, während 95 pCt. in Wärme verwandelt werden!

Am auffallendsten sind die Lichterscheinungen, welche man ohne jeden Draht erhalten kann. Man verbindet den einen Pol des Transformators mit der Erde, den anderen mit einem gröfseren isolierten Metallkörper. Arbeitet der Transformator, wird also der Körper in rascher Folge geladen und entladen, so wird auch der ganze ihm benachbarte Raum in einen schnell wechselnden elektrischen Zustand versetzt. Am symmetrischsten ist die Anordnung, wenn man in Anlehnung an Versuche von Hertz und Lecher beide Pole mit zwei einander gegenüberstehenden Metallplatten verbindet. Zwischen diesen beiden entsteht dann ebenfalls ein schwingendes elektrisches Feld, und man sieht Geifslerröhren, an diese Stelle gebracht, aufleuchten. Tesla hat auch hier wieder das Verdienst, diese Erscheinungen in grofsem Mafsstabe dargestellt zu haben. Er stellt etwa an zwei gegenüberliegenden Wänden eines Zimmers grofse Metallplatten auf und verwandelt so den ganzen Raum in ein schwingendes Feld. Einfacher noch ist es, wenn man, wie dies in der Urania geschieht, statt der Metallplatte ein paar Drähte, welche unter sich verbunden sind, ausspannt und mit einem Pole verbindet, während der andere an der Erde liegt. Die Personen, welche in einem solchen Raume sitzen, spüren von den Wirkungen nichts, wohl aber leuchten in diesem Raume befindliche Geifslerröhren, die man etwa in die Hand nimmt, in dem ihnen eigentümlichen fahlen Lichte auf. Der Eindruck, den solche fast an Zauberei erinnernden Experimente auf den Zuschauer zu machen pflegen, ist erklärlicherweise ein sehr starker, und man ist nicht abgeneigt, in solchen Einrichtungen mit Tesla das Ideal einer Beleuchtungsart und das Licht der Zukunft zu sehen. Nichts scheint bequemer zu sein, als auf diese Weise ganze Räume mit elektrischen Wirkungen zu füllen und dann ein luftleeres Glasrohr als praktikabelste aller denkbaren Lampen mit sich zu führen und in solchen Räumen leuchten zu lassen. Ja, Tesla hat einmal geäufsert, dafs es vielleicht nicht unmöglich sei, die ganze Erde durch Hochfrequenzströme elektrisch zu erschüttern, und wer noch etwas phantasiebegabter ist als Tesla, mag sich denken, dafs ein künftiges Ge-

schlecht einmal jene elektrisch leitenden oberen Luftschichten elektrisch erregen werde, die unten durch die nichtleitende Luft höheren Druckes, oben durch das ebenfalls nichtleitende hohe Vacuum abgegrenzt werden. Für die etwaigen Bewohner unserer Nachbarplaneten würde dann unsere Erde ein in magischem, bläulichweifsem Lichte selbstleuchtender Stern werden; jener von Bellamy erdachte grofse Schirm, der, ein Symbol des wachsenden Gemeinsamkeitsgefühls der Menschheit, alle auf einmal vor den Unbilden der Witterung schützen soll, er wäre nur ein prosaisches und kleinliches Unternehmen gegenüber jenem grofsen Werke, welches eine Beleuchtung, Kraftübertragung und Zeichengebung für die ganze Erde ermöglichen könnte.

Bleiben wir bei den realen Verhältnissen stehen, so dürfen wir eins nicht vergessen, nämlich dafs jede Wirkung in demselben Grade, als sie von bestimmter Führung, sagen wir von dem Leitungsdrahte abgeht, auch gleichsam verdünnter wird; der Leitungsdraht bedeutet ja nichts anderes als eine ökonomische Konzentration der Wirkung auf bestimmte Punkte. Und vor allen Dingen sind wenigstens bis jetzt die ohne Draht erzielten Lichteffekte nicht hell genug; man kann bei dem Scheine solcher Geifslerrohre nur für kurze Zeit lesen und dgl. m.

Müssen wir darum den Schlufs ziehen, dafs dieses Zukunftslicht niemals ein Licht der Gegenwart werden könne? Gewifslich nicht! Vergessen wir nicht die alte Lehre, die uns die Geschichte der Naturwissenschaften giebt, dafs noch niemals so umfassende Entdeckungen wie diese der Hochfrequenzströme und der Ausbreitung ihrer Wirkungen ohne wichtige praktische Folgen geblieben sind, und vielleicht erlebt es noch die gegenwärtige Generation, dafs Hertz und Tesla als die Begründer eines neuen Zweiges der Elektrotechnik gefeiert werden.

Was uns die Berge nützen.

Von Rev. H. N. Hutchinson in London.

Auf der ganzen Erde, so kann man ohne Übertreibung behaupten, giebt es keine Naturgebilde, die eine solche Unzahl von Diensten leisten, wie die Berge. Die Verrichtungen, welche sie ausüben, ziehen so weitreichende Konsequenzen nach sich, dafs es schwer ist, die Grenze ihrer Wirksamkeit zu bestimmen. Man kann die Berge als die erhaltende Kraft des Erdenlebens betrachten, und übel würde es um die Menschheit bestellt sein, müfsten sie ganz und gar entbehrt werden; denn ohne Berge würde der Boden sich erschöpfen, Ströme und Flüsse müfsten aufhören zu fliefsen, und die Welt würde zu einem stagnierenden Sumpfe werden.

Fassen wir die Hauptleistungen der Berge unter drei Gesichtspunkten zusammen.

1. Die Berge tragen dazu bei, die Wasserdämpfe der Atmosphäre zu verdichten und ersetzen der Erde so die Feuchtigkeit wieder, welche sie fortgesetzt durch Verdunstung einbüfst.

2. Die Berge sind hochgelegene Wasserreservoire, welche die Flüsse und Ströme nicht nur speisen, sondern ihnen auch Kraft und Richtung geben.

3. Die Berge müssen, um das Antlitz der Erde unausgesetzt zu erneuern, eine langsame Abtragung erleiden; mit anderen Worten, sie schwinden dahin, damit wir und alle anderen lebenden Wesen das Dasein geniefsen können.

Betrachten wir nun jede dieser drei Thesen so ausführlich, als es innerhalb des hier gestatteten Raumes möglich ist.

Jedermann weifs, dafs die Atmosphäre einen Überflufs an Wasserdämpfen enthält; weniger allgemein bekannt aber ist es, auf welche Weise sie zu diesem Reichtum gelangt. Jede der Luft ausgesetzte Wasserfläche büfst durch Verdampfung an Gehalt ein; aus einem mit Wasser gefüllten Gefäfs, das mehrere Tage offen dasteht, wird der

Inhalt verschwinden; nasse Kleider werden an der Luft trocknen, wenn das Wetter günstig ist. In jedem Wassertropfen sind die Moleküle, aus denen er zusammengesetzt ist, in wunderbarer Weise mit einander verbunden, aber die Kraft der Wärme treibt diese Moleküle auseinander und zerstreut sie nach allen Richtungen hin, und je stärker ein Wassertropfen erhitzt wird, desto schneller entweichen die Moleküle in die Luft. Das Quantum Wasserdampf nun, welches eine gewisse Luftmenge in sich aufnehmen kann, hängt sowohl von der Temperatur wie auch vom Luftdruck ab; heifse Luft ist aufnahmefähiger als kalte, und der veränderte Druck bringt einen neuen Faktor in die Rechnung.

Berge sind bekanntlich kälter als die zu ihren Füfsen sich ausdehnenden Ebenen, und ein längerer Aufenthalt auf hohen Berggipfeln gehört keineswegs zu den Annehmlichkeiten. Fragt man nun, warum sind die Bergspitzen so kalt? so werden die meisten Leute vermutlich antworten, weil sie so hoch sind. Das ist zwar wahr, aber trotzdem keine erschöpfende Erklärung, denn die Ursache ist tiefer zu suchen. Die Erde ist ein warmer Körper, der sich in einem unermefslich kalten Raume umherwälzt; aber wie wir uns durch Kleidungsstücke gegen die Kälte schützen, so ist auch die Erde in eine Decke, in die Atmosphäre, gehüllt, welche mehr oder weniger dazu dient, ihr die Wärme zu erhalten. Die Teile der Erde nun, welche weniger von der Atmosphäre geschützt sind, kühlen selbstverständlich schneller ab, ungefähr so, wie an einem kalten Tage unsere unbedeckten Finger zuerst frieren. In jenen hohen Regionen über den Bergen und ihren Gipfeln ist die Luftmenge eine geringere, und die Luft daher dünner und weniger geeignet, die von der Erde aufsteigenden Wärmestrahlen aufzuhalten. Thatsache ist, dafs der in der Luft enthaltene Wasserdampf die Fähigkeit hat, die undurchsichtigen Wärmestrahlen in sich aufzunehmen, und dafs daher die niederen Luftschichten, welche mehr Wasserdampf enthalten, einen grofsen Teil der Wärme absorbieren, die sonst durch Ausstrahlung in den Weltenraum gelangen würde.

Betrachten wir die Karte irgend eines Kontinentes, so lehrt der erste Blick, dafs die Flüsse von den Bergen hinwegströmen. Alle diese unermefslichen Wassermassen sind das Werk der Atmosphäre, und der wichtigste Anteil der Berge an diesem Werk besteht darin, dafs sie die erstere aus dem Dampfzustande zu Wasser verdichten. Aber nicht allein durch ihre Kälte bewirken die Berge diese Kondensation; sie nötigen auch auf eine sehr einfache Weise die ihre Abhänge bestreichenden Luftmassen zur Abgabe des Regens, indem sie sie hemmen und zu höheren Regionen hinaufzusteigen zwingen, wie es

bei den Wellen geschieht, die den aufsteigenden Strand hinauflaufen. In den höheren Schichten müssen die Luftmassen Wärme abgeben, vermindern also ihre Temperatur; zugleich gewinnen sie an Ausdehnung, weil in der Höhe der Luftdruck abnimmt, womit wieder ein Wärmeverlust verbunden ist. Demzufolge geht der Abkühlungsprozeſs auf drei Arten vor sich, durch Berührung mit den kalten Massen der Berge, durch Ausstrahlung in den Raum und durch Ausdehnung der Luft beim Aufsteigen in höhere Regionen der Atmosphäre.

Kommen wir nun zu dem zweiten Satze: Berge sind Wasserreservoire, die Ströme und Flüsse nicht nur speisen, sondern ihnen auch Kraft und Richtung geben. Die Berge hindern das Wasser zu schnell abzufließen, indem sie es in die feste Form von Eis- und Schneefelder umsetzen. Bliebe alles Wasser in flüssigem Zustande, so würden die Reservoire der Berge bald erschöpft sein, und die groſsen Fluſsthäler würden einen Teil des Jahres über trocken und wüst daliegen, während in Regenzeiten fürchterliche Überschwemmungen eintreten und Vernichtung über die Thäler bringen müſsten. Diesen Schrecknissen würde im Sommer wieder ein Mangel an Wasser folgen, der die Ströme zum Versiegen brächte, die Vegetation schädigte und die fruchtbaren Thäler, die Quellen des Lebens, in Einöden, sowie den gröſsten Teil der Erde in einen unbewegten Morast verwandelte. Jedoch der langsame Schmelzprozeſs in den höheren Regionen verhindert diese unheilvolle Wendung der Dinge. In riesigen Vorräten ist das der Erde so kostbare Wasser als Eis und Schnee aufgespeichert, und die Natur spart wie eine kluge Hausfrau mit ihren Schätzen und verausgabt ihre Vorräte nur allmählich. Die Flüsse, welche sie unausgesetzt von den schweigenden Schneefeldern und Gletschern zwischen ihren Bergspitzen speist, sind die Schlagadern der Erde, und wie das Blut in unserem Körper durch den vom Herzen ausgeübten Druck zur Cirkulation gezwungen wird, so zwingt der gewaltige Druck des Riesenherzens der Gebirge die Flüsse zu flieſsen. Und gleichwie das Blut, nachdem es durch den Körper in einer unendlichen Anzahl von Leben gebenden Strömen gekreist hat, wieder zu dem Herzen zurückkehrt, so finden all die Tausende von Strömen, welche über die Erdoberfläche wandern, schlieſslich ihren Weg zurück zu dem Herzen der Berge, denen das Wasser durch die Winde stets wieder von neuem in der Form von Dampf und Wolken zugeführt wird.

Indem wir Wassertürme erbauen und hochgelegene Reservoire errichten, um auf das Wasser in den Röhren unserer Leitungen einen Druck auszuüben und es bis in die höchsten Etagen unserer Häuser

hinauftreiben zu können, folgen wir nur dem Vorbilde, das die Natur uns giebt. Ihre Wassertürme sind die Berge, und von diesen starken Reservoiren aus, welche niemals bersten, werden die Ströme in ihre Läufe gezwungen und finden ihren Weg bis in die fernsten Weiten der Kontinente.

Aber noch durch ein anderes Mittel regulieren die Berge den Lauf der Ströme und verhindern sie am zu schnellen Abfliefsen; kein so wirkungsvolles zwar wie das ersterwähnte, aber nichtsdestoweniger ein sehr nützliches, weil es allen niedrigeren Bergen, die unter der Linie des ewigen Schnees liegen, zu gute kommt.

Wer Berge und Hügel mit Interesse betrachtet hat, wird wissen, dafs ihre Abhänge überaus wasserreich sind. Winzige Flüfschen und Bächlein rieseln überall entlang, da und dort sickert aus grünüberwachsenen Mooren Wasser hervor; Torfgruben sind von kleinen, dunklen Tümpeln ausgefüllt, ja selbst das Gras und der Erdboden ist mehr oder weniger mit Wasser gesättigt, besonders in jenen Fichtenwäldern, die die Abhänge der schottischen und englischen Berge bedecken. Fast überall kann man hier Wasser schöpfen, ausgenommen nach einem ungewöhnlich heifsen Sommer. Und die Wälder mit ihrem Unterholz, ihren Moosen und Farnen wirken gleichfalls auf den zu reichlichen Abflufs des Wassers als hemmende Kraft. Oft fragen wir uns bei dem Anblick eines schnell dahineilenden Stromes: „Woher kommt ihm diese Fülle des Wassers?“ Die Antwort ergiebt sich von selbst, wenn wir die Berge ersteigen, mit unseren eigenen Augen die Sümpfe und Moore zwischen den Hügeln sehen und das Rauschen und Rieseln der unzähligen kleinen Rinnsale hören, welche dahineilen, um einen nachbarlichen Bach zu speisen oder sich in einen Bergsee zu verlieren; wenn wir überall an die Oberfläche dringende, winzige Quellen bemerken, die ihren Anteil zu dem Wasserreichtum der Berge beitragen, und die durchweg grofse Feuchtigkeit des Bodens wahrnehmen. Dazu kommen noch in den höheren Bergregionen die vielen Seeen, die natürlichen Wasserbehälter der Flüsse, die der Berglandschaft einen erhöhten Reiz verleihen. Die gröfsten Seeen werden in den Flufsläufen selbst gefunden, und nicht ohne Grund nimmt man an, dafs sie ihr Entstehen denselben Vorgängen verdanken, denen die Aushöhlung der Thäler zugeschrieben wird. In vielen Fällen können sie auch durch das Eindämmen der Flüsse oder durch geringfügige Einsenkungen erklärt werden; wenigstens ist dies die neueste Ansicht einiger der ersten Geologen der Gegenwart, und wir brauchen uns daher nicht länger bei der Theorie des verstorbenen englischen Professors Ram-

sey aufzuhalten, der die Entstehung der Seeen auf die aushöhlende Kraft der Gletscher zurückführte, eine Meinung, die lange Zeit hindurch ihre Anhänger unter den Geologen fand.

In manchen Ländern, z. B. in Palästina und Sinai, wo nur wenig Erdreich die Höhen bedeckt, und demzufolge der Pflanzenwuchs ein dürftiger ist, können die dürren Bergzüge nur geringe Vorräte von Feuchtigkeit ansammeln; daher trocknen die Flüsse hier im Sommer fast gänzlich aus.

Die Alpen speisen vier der hauptsächlichsten Ströme Europas. T. G. Bonney, welcher einzelne Teile der Alpen sorgfältig studiert hat, spricht sich über sie folgendermafsen aus: „Diese Bergmassen, das gewaltigste Hochland Europas, sind von der äufsersten physikalischen und geographischen Wichtigkeit. Sie erheben sich stellenweise zu bedeutenden Höhen über dem Meeresspiegel und sind in einer Ausdehnung von vielen tausend Quadratmeilen mit ewigem Schnee bedeckt, wodurch sie zu dem Haupternährer der vier grofsen europäischen Flüsse, des Po, der Rhone, des Rheins und der Donau werden; denn von diesen starren Eisfeldern hoch zwischen den schweigend ragenden Felszacken, der scheinbaren Heimstätte des ewigen Winters und des Todes, rinnen allsommerlich lebenspendende Adern hinab zu den armselig und schwach in ihren steinigen Betten träge dahinfliefsenden Strömen. Schaut man z. B. von der Höhe auf die lombardische Ebene hinab, so sieht man sie überall von einem reichen Teppich von Weizen-, Mais-, Reisfeldern und Weingärten überdeckt; tausend der sie durchziehenden Wasserbänder werden von jenen eisigen Gipfeln gespeist, welche dort zu dem nördlichen Horizont in so seltsamem und feierlichem Kontrast stehen. So ist es mit dem Po, so mit Rhein und Rhone, die als breite, kräftige Ströme von den Alpen herabkommen, ebenso auch mit der Donau; und wenn diese auch nicht den gleichen Ursprung hat, so empfängt sie doch von Inn und Drau den ganzen Wasserreichtum der nördlichen Alpengelände.“

Ein wenig Nachdenken genügt, um uns davon zu überzeugen, dafs es gerade die Berggelände sind, welche den Flüssen und Strömen Kraft und Richtung geben. Ohne diese auf der Schwere beruhende Kraft, durch welche die Wasser fortgesetzt genötigt werden, die Niederungen aufzusuchen, würden die Vorräte der Berge wenig Nutzen bringen; denn blofse Seen auf flachen Ebenen entsprächen nicht den Zwecken der Natur. Die Quellen der Gewässer sind auf die Höhen verlegt, damit sie über die Welt unter ihnen dahinzuströmen vermögen. Kein Schriftsteller hat eine so hinreifsende Be-

echreibung der Gebirge gegeben, wie Mr. Ruekin in dem vierten Bande seines Werkee „Moderne Maler“, wo er die von den Bergen ausgeübten Funktionen folgendermafeen schildert: „Jeder Quell und jeder Flufs, von dem zolltiefen Bächlein, das die Dorfwiese in zitternder Klarheit durchkreuzt, bie zu dem wuchtigen und schweigenden Dahinströmen der überwältigenden Wassermassen des Amazonenstromes oder des Ganges, verdankt eein Spiel, eeine Reinheit und Stärke den mächtigen Erhebungen der Erde. Sanft oder jäh, auegedehnt oder abgebrochen, stets war ein entscheidender Bergabhang der Erdoberfläche nötig, ehe die kleinste Welle auch nur ein Hälmchen auf ihrer Wanderschaft zu überspringen vermochte; und selten genug erkennen wir, wenn wir am Rande eines munteren Baches dahinwandern, wie jeder in dem klaren Wasser schwankende Grashalm ein fortdauernder Beleg dafür ist, dafs weder der Tau, der das Antlitz der Erde befeuchtet, noch der Regen jemals auf demeelben einen Ruheplatz findet, sondern im Gegenteil überall feetgezogene Kanäle antrifft, die ihn aufnehmen und weiterführen. Von den Schluchten der zentralen Bergkämme, von denen die Wasser in brausenden Schaumwellen hinabstürzen bis hin zu den dunklen Höhlungen in den Uferbänken an niedrig gelegenem Weideland, das sie träge umspülen, hindurch zwischen den Stielen und unter den Blättern der Seerosen, überall sind ihnen Pfade für das jeweilige Ziel ihrer Reiee angegeben; stetig müseen eie hinabeteigen, bald schnell, bald langsam, aber nimmer rastend. Die Wegetrecke, die sie täglich zu durcheilen haben, ist ihnen mit jedem neuen Sonnenaufgang zuerteilt; die Orte, die sie einmal berührten, eehen eie niemale wieder. Die Thore der vorlagernden Berge öffnen sich ihnen als tiefe Spalten und Abgründe, nichte hemmt eie auf ihrer Pilgerfahrt, und aus weiter Ferne ruft sie die donnernde Stimme des Meeree, mit dem eie sich endlich vereinen — Gleich zu Gleich!“

Die heutigen Geologen jedoch glauben nicht daran, dafs die gegenwärtigen Flüsse ihre Betten bereits vorgefunden, sondern eher, dafs sie sich diese selbst ausgehöhlt haben. Ehe das Fundament der modernen Geologie durch Sir Charles Lyell feetgelegt wurde, nahm man an, dafe die Thäler Risse in der Erdrinde wären, hervorgebracht durch eine wunderbare, unerklärliche Zuckung der Erde, die sie bersten machte, sie auseinanderrifs und auftürmte; aber das spätere Studium der Flüese und ihrer Thäler hat erkennen laseen, dafs für dieee angenommenen Zuckungen der Erde die Beweiee fehlen. —

Die Berge erfahren eine langsame Abtragung, damit das Antlitz der Erde sich immer wieder neu gestalten kann, mit anderen Worten,

die Berge verfallen, damit wir und alle anderen Geschöpfe leben können.

Uneere Leser sind sicherlich mit der Lehre von der Denudation bekannt, welche in dieser Zeitschrift bereits mehrfach behandelt worden ist; daher erscheint es dem Verfasser nicht notwendig, eine Erklärung darüber zu geben, auf welche Weiee die Abtragung der Berge vor sich geht. Die Produkte der Denudation der Berge lagern sich teilweise in den Ebenen, teilweise in den niedrigeren Partien der Flufsthäler ab, wo sie, vermischt mit Organiemen und zersetzt durch die Thätigkeit der kleinsten Lebeweeen, dae befruchtende Erdreich bilden. Ohne weitere Hinzufügung iet ee klar, dafs es ohne Berge kein Erdreich geben würde. Ein kurzes Nachdenken wird uns auf die buchstäblich das Leben bedingenden Konsequenzen führen, welche aus dem Vorhandensein guten, reichen Bodens an verschiedenen Teilen der Erde entspringen. Unmöglich hätten die zivilisierten Völker sich so ausdehnen und vermehren können, gäbe ee nicht fruchtbare Thäler und Ebenen auf der Welt. Wir beobachten, dafs Bergvölker weder reich noch mächtig sind; denn der Mensch existiert hauptsächlich durch die Bebauung dee Bodene, und zwiechen den Bergen sind nur hie und da kleine Flecke der Mühen und Ausgaben wert, die man auf ihre Nutzbarmachung verwendet. Aber in den weiten Ebenen, in den auegedehnten Flufsthälern der Erdoberfläche und zwischen den kleineren Hügelketten ist Überflufs an Erdreich, und demzufolge gröfserer Wohlstand und eine dichtere Bevölkerung vorhanden. Alle mächtigen Völker der Erde waren und sind noch Bewohner der Ebenen; die Ägypter, dieeee kultivierteete Volk dee Altertums, wohnten in dem fruchtbaren Nilthale und im Nildelta. Sie weihten dem Nil göttliche Verehrung für all die Wohlthaten, die er ihnen angedeihen liefs; und obgleich ihnen der Ursprung dee heiligen Flusses in den fernen Seeen Centralafrikas unbekannt blieb, waren eie sich doch klar darüber, wie Herodot erzählt, dafe ihr Land ein Geechenk diesee Flusses eei. Assyrer und Babylonier nannten das Thal dee Euphrat und Tigris ihre Heimat; die Chinesen besitzen grofse Ströme innerhalb ihres Reiches, und auch Rufsland wird von mächtigen Wasserläufen durchzogen. Die bevölkertsten Teile der Vereinigten Staaten bewässert der Missiseippi und die in ihn mündenden Flüsse. England, Frankreich und Deutschland sind mit waseerreichen Ebenen versorgt, und überall stellt der Boden die erste Bedingung dee nationalen Wohlstandes dar. Mineralien, wie Kohlen und Eisen, sind allerdings auch äufeerst wertvoll und verhelfen einem industriellen Volke zu

Wohlstand, aber trotzdem ist doch das Land die Hauptsache, und wenn wir Land sagen, so meinen wir damit Erdreich. Diese beiden Worte sind fast gleichbedeutend, aber da das Erdreich, wie vorhin nachgewiesen, hauptsächlich aus von den Bergen herabgekommenen Gesteinstrümmern besteht, so wird es logischer sein zu sagen, dafs diese die Quellen alles Wohlstandes sind. Aufser animalischen Stoffen enthält der Boden auch verschiedene Arten von Mineralien, welche zum Leben der Pflanzen notwendig sind, z. B. Pottasche, Soda, kohlensauren Kalk, Schwefel, Magnesium, Eisen, Phosphor und Braunstein. Alle diese Mineralien finden sich in den verschiedensten Zusammensetzungen in den Gesteinen vor, welche die Berge bilden. Mr. Ruskin äufsert sich hierüber folgendermafsen: „Die Berge müssen sich darein ergeben, dafs ihre Gipfel abbröckeln und in massiven Stücken, voll von all den für die Ernährung der Pflanzen notwendigen Substanzen, hinabgetragen werden in die Ebenen. Diese abgebröckelten Felsmassen wieder werden durch die Kälte auseinandergesprengt, durch Stürme in die verschiedensten Arten von sandigem und lehmigem Material zerrieben und von den Strömen dann ihrem heimatlichen Boden entführt und weiter und weiter ausgestreut. Jeder Regenschauer, der die Bächlein anschwellen läfst, setzt ihre Wasser in den Stand, gewisse Teilchen Erdreich weiter zu bewegen und neue Bänke auf ihrem Grunde zu bilden. Dieser Prozefs geht immer gleich wirkungsvoll, wenn auch oft wenig merklich, auf der ganzen Oberfläche des niedrigen und wellenförmig gestalteten Landes vor sich, und jeder leichte Sommerregen, welcher durch den kurzen Rasen des Hochlandes sickert, trägt seine ihm eigentümliche Last Erdreich davon, um unten in den Thälern einen neuen natürlichen Garten zu schaffen."

Es ist eine einfache wirtschaftliche Wahrheit, dafs ein guter Boden die erste Bedingung für das Gedeihen, Blühen und den Wohlstand einer Nation ist; andere günstige Verhältnisse, wie z. B. grofse schiffbare Flüsse, gute Küsten und Häfen für Handelsschiffe sind gleichfalls wichtig, indes kann die Bevölkerung immer keine zahlreiche werden, wenn der Boden nicht reich genug ist, um einen Überflufs an Produkten zu erzeugen; denn in erster Linie wollen die Menschen gesättigt werden, und daher ist es einleuchtend, dafs jede hohe Kulturstufe eines Volkes schliefslich auf seinen Boden und sein Klima zurückgeführt werden kann. Darauf leiten uns folgende Schlüsse: Die Berge sammeln den Regen; der Regen füllt die Flüsse; diese wieder schwemmen reiche Ebenen an, deren sich der Ackerbau bemächtigt, um Nahrung hervorzubringen. Der Überflufs an Nahrung begünstigt das Anwachsen der

Bevölkerung. Diese arbeitet, um ihre verschiedenen Bedürfnisse, wie Wege, Eisenbahnen, Schiffe, Häuser, Maschinen und andere Dinge herzustellen. Dann folgt der Austausch der Erzeugnisse mit anderen Ländern, von denen jedes das auf den Markt bringt, woran es am reichsten ist. Städte werden gegründet; in ihnen verfeinern sich die Bedürfnisse; das Streben nach Bildung wächst; Erziehung, Wissenschaften und schöne Künste sind das Ergebnis des thätigen Lebens der Städte, in denen mehr mit dem Kopfe gearbeitet wird und der höchste Stand der Bildung ein höherer ist als auf dem Lande. So kann man im Geiste leicht Schritt für Schritt die verschiedenen Stadien verfolgen, welche die gegenwärtige Civilisation passieren mufste, indem sie bei den Bergen begann und mit den höchststehenden Menschen, den Philosophen, Künstlern, Dichtern und Staatsmännern endete.

Im übrigen helfen die Berge auch sehr vielen unserer täglichen Bedürfnisse ab; denn nicht nur Wasser und Erdreich kommen von ihnen zu uns herab, sondern noch viele andere nützliche Dinge. Ihre Abhänge sind mit herrlichen Nadelwäldern bestanden, die Zimmermann und Schiffsbaumeister mit Holz versorgen; ihre durch die Hitze und den Druck unendlich langer Zeiten zusammengeprefsten Gesteine liefern wertvolle Baumaterialien wie Schiefer, Basalte und Granit. Dieselben Ursachen, welche den Granit, Basalt und andere Eruptivgesteine als Bergketten aus den Tiefen der Erde empordrängten, übten auch noch andere Wirkungen aus; sie zeigten eine nahe Verwandtschaft mit vulkanischen Ausbrüchen, wobei stark erhitztes Wasser und Dampf den Weg durch Risse und Felsspalten fand. Mit der Zeit führten die so eingeleiteten chemischen Vorgänge zum Niederschlag wertvoller Metalle in den Spalten, und die mineralischen Adern der Gebirge bildeten sich auf diese Weise. Die vulkanische Thätigkeit scheint der Erzeugung von Mineralien besonders günstig gewesen zu sein, denn um den Vesuv sowohl, wie thatsächlich in allen vulkanischen Regionen finden sich grofse und vielfältige Ablagerungen von Mineralien. Nach der Überzeugung der Geologen sind die Bergketten in vergangenen geologischen Zeitaltern der Sitz einer grofsartigen vulkanischen Thätigkeit gewesen, und daher ist es erklärlich, dafs gerade Gebirgsländer einen grofsen Reichtum an Steinen und Metallen, wie Zinn, Gold, Silber, Blei, Kupfer, Zink, enthalten. Auch Edelsteine stammen hauptsächlich aus den Bergen, und zwar verdanken sie ihre Entstehung denselben Zeiten und Ursachen. Achate, Chalcedone, Jaspis Onyx, Topas und Diamanten sowie viele andere Edelsteine sind schweigende aber zuverlässige Zeugen für die Wirkungen der unter-

irdischen Hitze, die vor langen, langen Zeiten auf diesen sich jetzt hoch auf der Erdoberfläche türmenden Felsen thätig war, als sie noch tief im Innern der Erde eingebettet ruhten. Zwar werden Diamanten und Gold oftmals auch in den Flufsbetten gewonnen, doch erklärt sich dies leicht daraus, dafs die Wasser sie aus den Bergen herausgewaschen und mit sich geführt haben.

Obgleich hiermit unser eigentliches Thema, die Schilderung der Hauptfunktionen der Berge, abgeschlossen ist, wollen wir doch noch einige kurze Betrachtungen hinzufügen.

Die Gebirge haben auch auf das Klima einen wichtigen Einflufs. Das Höhenklima unterscheidet sich durch ganz besondere Eigentümlichkeiten von dem niedrig gelegener Gegenden. Die Bergluft ist weniger dicht und daher weniger von Molekülen angefüllt, welche den Sonnenstrahlen bei Tage den Durchgang verwehren und die Ausstrahlung der Wärme bei Nacht verhindern. Diese geringere Dichte der Luft verursacht, dafs der Boden bei Tage heifser, bei Nacht jedoch kälter wird als der Boden der Ebenen, wodurch die Temperaturgegensätze hier bedeutend schroffer sind. Diese Extreme, mehr aber noch der Mangel an Feuchtigkeit, wirkt sehr ungünstig auf die Entfaltung der Vegetation in höheren Regionen. Nichtsdestoweniger haben Bergabhänge bis zu einer gewissen Höhe gewöhnlich ein feuchtes Klima, weil Wolken und Regen ihnen näher sind als den sie umgebenden niederen Landschaften. Unter der Schneeregion ist meistens kräftiger Waldbestand, und diese Wälder wirken durch das Ansammeln von Feuchtigkeit regulierend auf das Klima ein, indem sie die Extreme sowohl der Hitze wie der Kälte verhüten. Dagegen trägt das Klima hoher Berge entschieden einen arktischen Charakter, was schon aus ihrer Flora hervorgeht; denn es finden sich auf Alpenhöhen z. B. eine ganze Menge arktischer Pflanzen, deren eigentliche Heimat viel weiter nördlich ist.

Die Berge verursachen auch Bewegung und dadurch Wechsel in der Atmosphäre und zwar auf folgende Weise. Auf der Südseite, wo ihre starren Massen der vollen Sonnenhitze ausgesetzt sind, werden sie hochgradig erwärmt, es mufs also von ihnen eine Menge erhitzter Luft aufsteigen, während ihre nördlichen Abhänge kältere Luft ausströmen. Dadurch scheiden sie eine Landschaft in zwei verschiedene Klimate, und die aufsteigende warme Luft verursacht eine gewisse Cirkulation in der Atmosphäre, womit also die Behauptung, dafs die Berge Luftströmungen in der Atmosphäre erzeugen, gerechtfertigt ist.

Die Berge sind natürliche Schranken, welche nicht nur die Völker

von einander scheiden, sondern auch eine Abgrenzung der verschiedenen Pflanzen- und Thierarten bilden; selbst in der Geschichte der Menschen haben sie eine wichtige Rolle gespielt.

Die Gebirge sind gleichsam das Rückgrat der Kontinente. Ein Blick auf die Weltkarte liefert den augenscheinlichen Beweis von dem nahen Zusammenhange zwischen den Kontinenten und grofsen Gebirgszügen. Dieser Zusammenhang zeigt sich sowohl in der Gestaltung, wie auch in der allgemeinen Richtung der Kontinente. So korrespondiert die lang ausgedehnte Linie der Bergkette, welche sich von dem südlichen Zweige der Anden bis zu dem nördlichen Ende der Rocky Mountains erstreckt — eine Entfernung von über 9000 engl. Meilen — mit der allgemeinen Richtung des Nordamerikanischen Kontinents und bildet die Achse oder das Rückgrat dieses ausgedehnten Landstriches. Oft auch dämmt eine Bergkette das Meer auf lange Strecken ein, und dieses kann nicht über sie hinweg, wenn nicht grofse Senkungen stattfinden.

Hiermit sind nun wohl die hauptsächlichsten Leistungen der Berge erschöpft, und wir sind zu der Überzeugung gelangt, dafs jene öden und drohenden Felsenmassen, die der Aberglaube zum Tummelplatz todbringender Gewalten machte, und denen vergangene Zeiten Schrecken und Abneigung entgegenbrachten, in Wahrheit die lebendigen Quellen des irdischen Glückes und Wohlstandes sind, üppiger und segensreicher, als die Ebenen in ihrem heiteren und glänzenden Überflufs; denn die Thäler ernähren uns nur, die Berge aber ernähren, schützen und kräftigen uns.

Mittheilungen.

Die elektrische Gewalt der Sonne. Woher die Sonne ihre elektrische Kraft nimmt, das ist bisher eine unentschiedene Frage. Dr. M. A. Veeder hat letzthin den Beweis geführt, dafs die magnetischen Störungen auf der Erde nicht thermo-elektrischen Ursprungs sind und auch nicht mit Wärme oder Lichtstrahlungen im Zusammenhange stehen. Nach seiner Ansicht besteht zwischen dem Verhalten magnetischer Stürme und der Art, in welcher Wärme und Lichtstrahlungen erzeugt und von der Sonne zur Erde fortgepflanzt werden, durchaus kein Zusammenhang. Seine Meinung ist, dafs die elektrischen Störungen auf der Sonne nicht durch Strahlung, sondern durch Leitung der Erde übermittelt werden, und dafs der letzteren der sehr feine Staub und die Trümmer von Meteorsteinen dienen, welche den Raum zwischen den Planeten erfüllen. Solche Meteorteilchen bestehen aus gut leitenden Stoffen, und Veeder zieht aus der Untersuchung einer grofsen Anzahl von Meteoriten den Schlufs, dafs sie alle magnetische Eigenschaften besitzen, welche durch lange fortgesetzte Induktion hervorgebracht sein könnten. Deshalb denkt er sich den Ursprung magnetischer Stürme in folgender Weise: „Besondere Teile der Sonnenoberfläche und der kühleren unmittelbaren Umgebung werden durch Vorgänge elektrisiert, die das ganze Gepräge vulkanischer Thätigkeit an sich tragen. Die Umdrehung der Sonne um ihre Achse bringt diese geladenen Oberflächenteilchen vorwärts und entwickelt auf elektrodynamischem Wege Ströme, die durch Induktion an Kraftlinien entlang wirken, wo sich nur immer leitende Körper in ihrem Wirkungsfelde befinden. Es giebt keine Fortpflanzung durch Strahlung oder in einer Weise, ähnlich der, in welcher Licht und Wärme von der Sonne fortgeführt werden. Die Gesetze dieses Vorgangs sind von denjenigen der Strahlung völlig verschieden und lassen sich eher mit denen der Leitung vergleichen, wie sie unter den im Planetenraume bestehenden Verhältnissen erscheinen. Es ist eine ganz besondere Art der Sonnenthätigkeit, welche für sich betrachtet werden mufs."

(Nature 1894 S. 416). —r.

Die Exzentrizität der Bahn des fünften Jupitertrabanten ist jüngst auf Grund der Elongationsbeobachtungen von Barnard duroh Tissérand zu $1/_{140}$ bestimmt worden.[1]) Dabei bat sich eine, auf theoretische Betrachtungen gegründete, von uns S. 231 des vorliegenden Jahrgangs wiedergegebene Voraussage des grofsen französisoben Analytikers aufs glänzendste bestätigt. Tissérand hatte nämlieh darauf hingewiesen, dafs die starke Abplattung Jupiters eine erhebliche Störung auf die Bahn dieses äufserst nahen Trabanten ausüben müsse, die sicb darin kundgeben würde, dafs die Jupiternähe der elliptischen Trabantenbahn, wenn anders diese letztere überhaupt merklioh von der Kreisform abweicht, eine Verscbiebung von 882° pro Jabr, oder von 2,42° pro Tag erfährt, so dafs der Trabant streng genommen gar keine in sicb gesohlossene Bahn beschreibt. Barnards vorzügliobe Distanzmessungen zur Zeit der Trabantenelongationen haben nun das Vorbandensein dieser sonst wohl nirgends in der Welt in solch exorbitanter Gröfse auftretenden Störungswirkung aufs bestimmteste erkennen lassen. Die Quadratsumme der Febler, welobe bei der Auflösung der die Exzentrizität bestimmenden Gleicbungen übrigbleiben, reduzierte sioh nämlioh unter Berücksichtigung der oben angegebenen Bewegung der Jupiternähe zu 0,"087, während sicb dieselbe Summe bei Vernachlässigung jener Bewegung auf 0,"235 und bei Voraussetzung einer kreisförmigen Bahn sogar auf 0,"466 stollte. Es ist bewunderungswürdig, mit welcher Schärfe durch Tissérands Bearbeitung der Barnardsohen Messungen die äufserst geringfügige Exzentrizität jener Trabantenbahn[2]) hat bestimmt werden können. F. Kbr.

Meteor. Am 21. Juli vorigen Jahres wurde in Kalifornien ein sehr glänzendes Meteor von vielen Seiten, unter anderen auch von sieben Personen auf der Lick-Sternwarte beobacbtet, so dafs es Prof. Holden möglicb war, die Bahn der Feuerkugel zu bestimmen. Es ergab sich dabei ein Radiationspunkt, wie er in naher Uebereinstimmung bereits mehrfach bei sommerlichen Meteoren festgestellt worden ist, so dafs man annehmen darf, dafs hier ein physiscber Zu-

[1]) Vgl. Comptes rendus, T. CXIX, No. 15

[2]) Es sei hier zum Vergleich angeführt, dafs die Exzentrizität der Erdbahn $1/_{62}$, die der Mondbahn $1/_{20}$ beträgt, während von den alten Jupiterstrabauten der vierte nahezu dieselbe Exzentrizität aufweist, wie der fünfte, während die Exzentrizität des dritten noch wesentlich kleiner und die der beiden ersten völlig unmerklich ist.

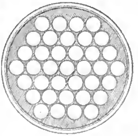
sammenhang obwaltet, insofern als alle diese Meteore einem und demselben an gröfseren Körpern reichen Strome angehören dürften. Die folgende kleine Tabelle der berechneten Radiationspunkte läfst diesen Zusammenhang deutlich hervortreten.

Datum	Berechner	Radiationspunkt α	δ	
Juli 15—Aug. 2	Denning	256°	+37°	Sternschnuppen
Juli 16	Herschel	258	37	
Aug. 1—6	Heis	254	37	
Aug. 6	Schiaparelli	254	37	
1894 Juli 27	E. S. Holden	240	34,5	helle Meteore
1870 August 20	v. Niessl	240	42	
1891 August 25	Koerber	244,5	33,7	

Bei der solchen Bestimmungen anhaftenden Ungenauigkeit können die Abweichungen obiger Positionen nicht wunder nehmen, zumal die Bewegung der Erde um die Sonne gewisse Verschiebungen des scheinbaren Radiationspunktes bei Änderung des Datums mit sich bringt. — Leider hat Prof. Holden eine Ermittelung der Bahngeschwindigkeit und Bahnform aus den Beobachtungen nicht ausgeführt, so dafs es zweifelhaft bleibt, ob das kalifornische Meteor, wie es sonst die Regel zu sein scheint, eine hyperbolische Bewegung um die Sonne vollführt hat. F. Kbr.

Ersatz für grofse Objektive.

Bei dem grofsen Interesse, das in den letzten Jahren auch in Deutschland der Herstellung grofser Teleskope entgegengebracht worden ist, scheint es von Bedeutung, in diesem Blatte von einer Erfindung zu berichten, die bestimmt sein könnte, eine neue Ära in der Verfertigung von Riesenteleskopen herbeizuführen. Diese Erfindung rührt von Herrn L. Gathmann in Chicago her und besteht in der Konstruktion einer grofsen Linse aus einzelnen absolut homogenen Glasteilen.



Es ist bekannt, dafs jeder Teil einer Linse dasselbe geometrische Bild eines Objekts entwirft, wie die ganze Linse. Die Güte des Bildes, das von einer Linse entworfen wird, hängt aufserordentlich von der Reinheit und Homogenität des Glases ab.

Je gröfser eine Linse ist, um so mehr sinkt der Grad der Reinheit und Homogenität des Glases, weil der Abkühlungsprozefs des zur Linse verwendeten Glasblockes mit wachsenden Dimensionen desselben immer mehr Unklarheiten einführt; die Oberfläche kühlt sich schneller ab als der innere Kern, und durch die veränderten Druckverhältnisse bilden sich Striche von Trübungen, die oft zur Verwerfung des Blockes führen. Es ist eine Thatsache, dafs die Linse von 4 Zoll Durchmesser, die man aus einem grofsen, etwa für 40 Zoll Öffnung bestimmten Blocke fertigen würde, bei weitem von einer ebenso grofsen, die aus dem dafür bestimmten kleinen Block hergestellt würde, an Reinheit übertroffen wird. Wirklich homogenes und klares Glas kann bisher nur in Blöcken von beschränkten Dimensionen gefertigt werden. Von dieser Thatsache ausgehend, versucht Herr Gathmann einen gröfseren Glasblock aus einzelnen Teilen wirklich homogenen und klaren Glases zusammenzusetzen. Die beifolgende Figur erläutert sein Verfahren. Er fertigt zuerst einen Grundblock an, dessen Glas unklar sein kann. Aus diesem cylinderförmigen Block bohrt er eine Reihe cylindrischer (resp. leicht konischer) Glaspflöcke heraus, die er dann durch genau einpassende klare und homogene Glaspflöcke ersetzt.[1]) Nachdem in dieser Weise der ganze Block mosaikartig verändert ist, wird er zur Linse umgeschliffen. Um den Einflufs des Gerüstglases zu eliminieren, werden diese Verbindungsteile undurchsichtig gemacht.

Es ist klar, dafs eine so gefertigte Linse sehr klare Bilder geben mufs. Die von Herrn Gathmann ins Leben gerufene L. Gathmann

[1]) Ob und inwieweit es gelingen wird, zu praktisch brauchbaren Objektiven zu gelangen, bleibt abzuwarten, bis eingehende Erfahrungen gesammelt sind. Es kann namentlich das schwere Bedenken nicht unterdrückt werden, dafs möglichenfalls an den kreisförmigen Rändern der durch undurchsichtige Stellen getrennten Objektivteile erhebliche Beugungswirkungen zu Tage treten, welche die Güte der Bilder wesentlich zu beeinträchtigen vermöchten. Nach einer Mitteilung des Autors sind allerdings bereits mehrere Objektive fertig gestellt, welche sich als durchaus leistungsfähig erwiesen haben; ob sie mit den gewöhnlichen Objektivkonstruktionen zu konkurrieren vermögen, darüber steht das Urtheil noch aus.

Es darf nicht unerwähnt bleiben, dafs der Vorgang der Bilderzeugung bei Linsen, welche nach dem oben geschilderten Plane konstruiert sind, grundverschieden ist von demjenigen, welcher die Bilder im Netzauge der Gliederfüfsler entstehen läfst. Hier empfängt jedes Linsenstückchen einen Bruchteil des Lichtes des abzubildenden Objektes und erzeugt ein vollständiges Bild desselben. Bei den Facettenaugen wird durch die einzelne Facette nur der senkrecht auffallende Strahl (vergl. „Himmel und Erde" Jahrgang IV, S. 429 ff.) bis zu der empfindenden Schicht geleitet und dort als ein Bild des entsprechenden Objektpunktes aufgefafst, so dafs also das Gesamtbild des Objekts gewissermafsen mosaikartig zusammengesetzt zu denken ist. (Anm. der Redaktion.)

Compagnie (Suite 617 New York Life Building, La Salle & Monroe Sts. Chicago Jll.) hat einen 7-Zöller gefertigt, mit dem ich Krater und Rillen auf der Mondoberfläche beobachtet habe. Das Glas besteht aus 18 Teilen und scheint sich schön zu bewähren. Die Firma wird zu zeigen haben, dafs die mancherlei Einwände, die man bei Herstellung einer Riesenlinse theoretisch vorzubringen hat, wie Solidität, Temperaturveränderung, Reflexionen etc., von der Praxis wirklich überwunden werden können. Herr Gathmann ist in der That bereits damit beschäftigt, eine 50 Zoll weite Linse herzustellen; dieselbe wird aus 120 4-zölligen Einzellinsen bestehen und soll in Jahresfrist vollendet werden. Es sind Nachrichten aus Deutschland hierhergelangt, die von der Konstruktion einer 40- und einer 50-zölligen Linse für die Gewerbeausstellung 1896 berichten, die beide in den Werkstätten in Jena hergestellt werden sollen. Wenn diese Berichte sich bestätigen, so wird das Jahr 1896 die Resultate der Bestrebungen von Deutschland und Amerika in derselben Richtung vor sich haben, und gewifs wird der Erfolg für die astronomische Wissenschaft ein grofser sein.

Chicago, The University of Chicago.

Dr. Kurt Lavee.

Das Alpenglühen.

Wer nur je der Jungfrau schneebedeckten Gipfel im rosigen Glanze erstrahlen sah, wenn rings sich schon das Dunkel der Nacht auf die Erde gesenkt hat, wer etwa von Mürren aus das schlanke Silberhorn nach Sonnenuntergang in purpurnem Schimmer erblickte, dem wird die ergreifende Pracht dieses wunderbaren Schauspiels nie aus dem Gedächtnis entschwinden! Alpenglühen! Mit fast magischer Gewalt greift dieses Wort in die Seele des Kundigen und führt ihm den zauberischen Reiz des Sonnenunterganges im Hochgebirge wieder vor Augen! Wie färben sich allmählich der Berge eisgekrönte, in reinstem Weifs noch eben strahlende Häupter mit immer satteren, immer tieferen Tönen, bis der Firnschnee purpurn funkelnd, das Gestein aber fast feuerrot erscheint! Doch nun legt sich ein dunkler Schleier um den Bergriesen, der letzte Strahl verlischt, und grau in grau steht die gigantische Masse vor uns — die Nacht bricht an. — Doch halt, dämmert ein neuer Morgen herauf? Bedauert die Sonne, von diesem entzückenden Schauspiel Abschied genommen zu haben, und kehrt zurück? Von neuem überzieht sich der Berg vom Fufse bis zum Gipfel mit rosigem Schimmer, nicht so intensiv zwar wie vorher, aber

ebenso schön und noch ergreifender, da das Dunkel, das den Beschauer umgiebt, inzwischen tiefer geworden ist. Wenige Minuten nur dauert die holde Erscheinung, dann versinkt sie in Nacht. Am Firmament treten die Sterne hervor, die sich bis dahin noch vor den Strahlen der scheidenden Sonne verborgen hatten. Es ist wirklich Nacht geworden, kalt und schweigend ruhen die Berge. Da erwachen sie noch einmal zum Leben, ein blasses Rosa färbt ihre Gipfel; wie durch einen Zauber sehen wir sie wieder erglühen und stehen bewundernd vor diesem unbegreiflich schönen Anblick! Es ist dies das eigentliche Alpenglühen, das die französischen Schweizer die Wiederauferstehung des Berges (résurrection) nennen. Bald schwindet auch dieses dahin, und nun bleiben die steinernen Riesen in Ruhe, bis sie der Strahl der aufgehenden Sonne wieder wach küfst.

Die Erklärung dieses Schauspiels bereitete den Physikern manche Schwierigkeiten. Die rote Färbung der Bergspitzen im Lichte der untergehenden Sonne an und für sich erklärt sich zwar ohne weiteres aus der Eigenschaft unserer Atmosphäre, die blauen Lichtstrahlen in weit höherem Mafse zu absorbieren als die roten. Dies zeigt ja auch der Anblick der Sonne oder des Mondes, wenn sie tief am Horizonte stehen. Ihre Scheiben erscheinen uns dann gleichfalls rot, weil die von ihnen kommenden Strahlen einen gröfseren Weg durch das Luftmeer zurückzulegen haben. Das Wiederaufleuchten der Bergesgipfel aber, nachdem sie der Sonne Abschiedsgrufs schon empfangen hatten, das Alpenglühen selbst, entzog sich der wissenschaftlichen Erklärung, so mannigfach auch die Versuche dazu waren. Vor einigen Jahren suchte Prof. B. Fränkel die Erscheinung darauf zurückzuführen, dafs die untergehende Sonne zeitweilig durch Wolken verdeckt ist, in denen sich ein Rifs oder Spalt befindet. Die Sonne, die für den Beschauer schon untergegangen ist, während sie von der Spitze des Berges nur durch die Wolken verdeckt wird, beleuchtet dann durch den Spalt hindurch die Gipfel der Berge noch einmal, wodurch das Alpenglühen zu stande kommen sollte. Diese Erklärung ist etwas gezwungen, und vor allen Dingen beruht sie auf reiner Vermutung. Um sie zu beweisen, müfste bei einem im Thale sichtbaren Alpenglühen ein Beobachter auf der Höhe des Berges, etwa in einer Alphütte, sich befinden. Er müfste dann die Wolken am Horizonte und den Spalt in ihnen, durch den die Sonne wieder hervorleuchtet, sehen können.

Auf andere Weise erklärt Herr Amsler in einem Vortrage auf der vorjährigen Versammlung der Schweizer Naturforscher in Schaffhausen diesen wunderbaren Vorgang. Herr Amsler sah vor einiger

Zeit von Rigi-Scheidegg aus die Sonne an einem vollständig klaren Horizont über dem Gebirge untergehen. Nach einigen Augenblicken erhob sie sich zu seinem Erstaunen wieder, wenn auch schwächer leuchtend, bis die ganze Scheibe sichtbar war, und ging dann nach etwa zehn Minuten zum zweiten Male unter. Kurz darauf erschien die Sonne zum dritten Male, so dafs etwa drei Viertel ihrer Scheibe wieder sichtbar wurden, bis dann schliefslich gewissermafsen ein dritter Sonnenuntergang erfolgte. Ein Beobachter im Thale hätte also bei dieser Gelegenheit den Gipfel des Rigi, nachdem die Sonne schon untergegangen war, noch zweimal wieder von den Sonnenstrahlen beleuchtet gesehen, in ähnlicher Weise, wie bei der Erscheinung des Alpenglühens die Bergeshäupter wieder rosig erglänzen. Diese Beobachtung spricht gegen die von Herrn Fränkel gegebene Erklärung; es fragt sich nur, auf welche Art dabei die Erscheinung zu stande kommt. Herr Amsler deutet dies auf folgende Weise: Wenn der Sonne letzter Strahl Abschied genommen hat von den schneeigen Höhen, tritt in den untersten Schichten der sie umgebenden Lufthülle eine starke Abkühlung ein. Die hierdurch bewirkte Kontraktion der Luft ändert auch ihren Brechungscoëffizienten, dieser wird gröfser. Die Sonnenstrahlen, die von dem optisch dichteren Medium stärker gebrochen werden, erreichen wieder den Fuss des Berges — für einen Beobachter auf der Höhe scheint die Sonne von neuem aufzugehen, der Zuschauer im Thale sieht den Berg wieder von der Sonne beleuchtet. Ist die letztere nun seit etwa einer Viertelstunde wirklich unter den Horizont gesunken, so erreichen ihre Strahlen immer noch die obersten Luftschichten über dem Beobachtungsorte. Herr Amsler findet nun durch Rechnung, dafs ein Temperaturunterschied von 7,5° auf 100 m Erhebung über dem Erdboden hinreicht, um die Sonnenstrahlen einen Bogen beschreiben zu lassen, dessen Krümmung der Erdoberfläche gleich ist. Die Strahlen der etwa am Horizont von Bordeaux noch eben sichtbaren Sonne treffen so die Alpen noch einmal wieder, freilich stark geschwächt durch den langen Weg, den sie durch die Atmosphäre zurückgelegt haben, und fast ganz von den blauen Strahlen befreit, so dass sie die Gipfel im reinsten Rot erglänzen lassen.

Die Amslersche Erklärung schliefst sich dem thatsächlichen Vorgange des wiederholten Erglühens der Alpen an, sie giebt über Unterschiede im Glanze der drei Erscheinungen, sowie über die Zeitpunkte ihres Auftretens vollkommenen Aufschlufs. Dieses grofse Rätsel der Natur, dem auch der jüngst verstorbene englische Physiker

Tyndall, der ein regelmäfsiger Besucher der Schweiz war, seine volle Aufmerksamkeit zugewendet hatte, scheint nun mit einem Schlage gelöst zu sein. Hm.

Über den Einflufs von Waldbränden auf das Wetter.

Die Versuche, auf künstliche Weise Regen zu erzeugen, welche namentlich in Amerika in den letzten Jahren angestellt wurden, haben in weiten Kreisen lebhaftes Interesse erregt und zu überschwenglichen Hoffnungen Veranlassung gegeben, um so mehr, da die Fachgelehrten verhältnismäfsig selten Stellung dagegen genommen haben. Es unterblieb dies wohl hauptsächlich deshalb, weil einerseits die meist geheimnisvoll betriebenen Experimente der „Regenmacher" eine objektive Widerlegung erschwerten, und weil andrerseits theoretische Betrachtungen hierüber mit wenig Worten erledigt werden können: Die Möglichkeit, den Wasserdampfgehalt der Luft zu condensieren, ist auf verschiedene Weise gegeben, aber die Kräfte zur Einleitung eines solchen Prozesses im grofsen sind bei einigermafsen normaler Witterungslage so bedeutende, dafs die Lösung des Problems praktisch aussichtslos ist.

Die Hauptprinzipien bei den Methoden der Regenerzeugung — ein warmer und feuchter Luftstrom, der sich beim Aufsteigen ausdehnt und abkühlt und dadurch seinen Feuchtigkeitsgehalt zu Wasser verdichtet, sowie die Vermehrung der Staubmassen der obern Schichten, um den Beginn der Kondensation zu erleichtern — finden sich in der Natur bei den Wald- und Prairiebränden in einer Grofsartigkeit wieder, wie sie durch künstliche Mittel nie zu erreichen ist. Die Wirkung solcher Phänomene ist daher in gewissem Sinne ein Kriterium für den Nutzen der Regenerzeugungs-Methode, und es verlohnt wohl, etwas von den Ergebnissen mitzuteilen, zu denen Prof. Cleveland Abbe bei Untersuchung der nordamerikanischen Waldbrände vom Juli und August des vorigen Jahres gekommen ist. (Monthly Weather Review. August 1894.)

Die untersuchten Waldbrände waren von ungewöhnlicher Heftigkeit; diejenigen vom August in Minnesota, Wisconsin und Michigan verwüsteten eine Fläche von etwa 5000 engl. Quadratmeilen (13 000 qkm, d. i. fast die Gröfse des Grofsherzogtums Mecklenburg-Schwerin) und das von Rauch bedeckte Gebiet breitete sich bei vorwiegend ruhigem Wetter bis auf mindestens 1 Million engl. Quadratmeilen aus.

Über dem Herd des Waldbrandes stieg ein relativ feuchter

Luftstrom auf, denn man kann die im Walde und im Boden aufgespeicherte Feuchtigkeit ungefähr einer Regenhöhe von 6 mm gleichsetzen; — trotzdem ist eine Zunahme des Niederschlages an einem der in der Nähe gelegenen Orte nicht festzustellen. Der Feuchtigkeitszuwachs der obern Schichten mufs sich also auf ein sehr grofses Gebiet verteilt haben und mufs dadurch in seiner Wirkung verschwindend klein geworden sein. Nach Abbe genügen die Erfahrungen des vergangenen Sommers schon, um zu zeigen, dafs Waldbrände nicht notwendig von Regenfällen begleitet sind und somit keine praktische Methode sein würden, um Regen in trockenen Jahreszeiten hervorzurufen.

Die Erwärmung, welche durch das Feuer entstand, ist eine sehr bedeutende. Unter der Voraussetzung, dafs ein Pfund grünes Holz eine Luftmasse von 60 Kubikfufs um 1° zu erwärmen vermag, und dafs ein Cubus von solchen Dimensionen 10000 Pfund Holz enthalte, verhält sich die durch den Waldbrand erzielte Wärmewirkung zu derjenigen der Sonne zur Zeit ihres höchsten Standes wie 1000 : 75. Da sich jedoch die erstere auf einem Gebiete von 5000 engl. Quadratmeilen entwickelte und sich auf 1000000 Quadratmeilen ausbreitete, während die Sonnenwirkung auf der ganzen Fläche die gleiche ist, so steht der Gesamt-Effekt doch nur im Verhältnis 5000000 : 75000000, d. h. die Sonnenwirkung ist fünfzehn mal gröfser als die des Feuers. Die Arbeit, welche von dieser Wärmemenge geleistet wird, besteht hauptsächlich darin, die Luft über dem Walde aufsteigen zu lassen. Zum Ersatz strömt trocknere kältere Luft herbei, und es mufs sich jetzt eine sehr lebhafte vertikale Zirkulation entwickeln, welche jedoch in keinem Fall auf weitere Gebiete hin wahrnehmbare Störungen des atmosphärischen Gleichgewichtes hervorgerufen hat. Indirekt beeinflufsten die Waldbrände das Wetter der Umgebung durch die weithin sich ausbreitenden Rauchwolken, welche die Sonnenstrahlen absorbierten und dadurch die Temperaturextreme an der Erdoberfläche abschwächten, die obern Luftschichten aber erwärmten. Ein einigermafsen sicherer Überschlag über diesen Einflufs kann nicht gemacht werden, da die Berichte über die Ausbreitung des Rauches hierfür nicht genau genug sind. Der einzige praktische Vorteil war, dafs diese Wolken manche Orte vor Nachtfrost schützten. Sg.

Das Telegraphieren ohne Draht.

Die wunderbaren Wirkungen des Telegraphen und des Telephons, die uns kaum noch merkwürdig erscheinen, weil wir sie täglich in unseren Dienst stellen, dürften in absehbarer Zeit durch eine neue eigenartige Erfindung in den Schatten gestellt, wenngleich nicht verdrängt werden. Der Leitungsdraht, welchen wir zur Übermittelung von elektrischen Zeichen und somit von Nachrichten benutzen, ist ein in den meisten Fällen nicht unbequemes aber immerhin nicht unter allen Umständen anwendbares Hilfsmittel. Könnten wir ihn entbehren, so würde es z. B. möglich sein, aus einer belagerten Festung Zeichen zu geben oder, um einen viel häufigeren Fall anzuführen, man würde von Schiff zu Schiff und vom Festlande nach einem in der Nähe befindlichen Schiffe Nachrichten übermitteln können, noch dazu in einer Weise, die durch den schlimmsten Feind des Seemanns, den Nebel, nicht beeinträchtigt würde. Eine verlockende Aussicht, welche, wie uns scheint, durch Versuche, die vor kurzem in der Nähe von Berlin angestellt wurden, der unmittelbaren Verwirklichung entgegengeführt worden ist.

Die Experimente der Herren Rathenau (allgemeine Elektrizitätsgesellschaft) und Rubens (physikalisches Institut der Universität) knüpften an Beobachtungen an, welche bei früheren Versuchen von Willoughby, Smith und von Preece gemacht worden sind. Auch diese Physiker verfolgten das gleiche Ziel und suchten es mit Hülfe der Induktion zu erreichen. Preece spannte einen etwa 3,2 km langen Draht auf einem hohen Bergrücken entlang und sandte durch ihn einen Strom, der in der bekannten Weise mit Hilfe grofser, an den Enden befindlicher Platten seinen Rückweg durch die Erde nahm.

Parallel hierzu war in einem Abstande von etwa 7 km eine ähnliche Leitung gezogen.

Wurde der Strom der ersten Leitung unterbrochen, so trat in der zweiten ein Induktionsstrom auf. Bei solchen Experimenten kann es nun vorkommen, dafs aus der primären Leitung durch Vermittelung der Erde auch direkter Strom in die sekundäre Leitung fliefst, und diese Wirkung, die bei den Preeceschen Versuchen den Charakter einer Störung hatte, sofern sie überhaupt auftrat, ist von den deutschen Autoren ausschliefslich in den Kreis der Untersuchungen hineingezogen worden. Die Versuche, welche sogleich näher beschrieben werden sollen, beruhen also auf der Thatsache, dafs ein Strom, der an zwei Stellen in einen gröfseren leitenden Körper, etwa eine Metallplatte oder das feuchte Erdreich oder das Meer, hinein- bezw. herausgeleitet

wird, nicht nur geradlinig zwischen diesen Punkten verläuft, vielmehr sein Ziel gleichzeitig auf allen benachbarten gekrümmten Wegen erreicht. Eine Berechnung des Verlaufes der sogenannten Stromlinien zeigt, wie von vorneherein zu erwarten, dafs der Strom in einer Bahn desto schwächer ist, je mehr dieselbe von dem geradlinigen Wege abweicht, je weiter mit anderen Worten die beiden sekundären Platten von den primären entfernt sind. Ein wahrnehmbarer Effekt ist aber trotzdem in der sekundären Leitung zu erwarten, einmal, weil wir mit empfindlichen Instrumenten selbst sehr schwache Ströme (z. B. den millionsten Teil des Stroms in einer Glühlampe) nachzuweisen im stande sind, ferner weil die Stromlinien sich nach den eingesenkten sekundären Platten hinziehen, so dafs durch den Draht, welcher sie verbindet, mehr Elektrizität fliefst, als der Entfernung von der primären Leitung entsprechen würde. Endlich sieht man leicht ein, dafs die Wirkung desto günstiger wird, je länger primäre und sekundäre Leitung sind. Bei den auf dem Wannsee bei Berlin angestellten Versuchen betrug die Länge der ersteren 500 m, während die letztere zwischen 50 und 300 m variierte. Es gelang unter diesen Umständen, ein in die zweite Leitung eingeschaltetes Telephon anzuregen, und dabei betrug der Abstand der beiden Leitungen 4,5 km; er hätte aber auch ohne Verbesserung der Apparate noch vergröfsert werden können.

Die weitere Ausgestaltung der Methode wird sich einerseits auf den primären Strom beziehen. Man benutzte hier natürlich einen Wechselstrom, da ja das Telephon durch einen konstanten Gleichstrom nicht angeregt wird. Unter dem Einfluss eines Wechselstroms giebt das Telephon einen summenden Ton von sich, den man zur Zeichengebung in der Weise benutzt, dafs man ihn durch geeignete Unterbrechungen des Hauptstromes für etwas längere oder für kurze Zeit ertönen läfst, also entsprechend verfährt wie bei den Strichen und Punkten des Morsealphabets. Bei den bisherigen Versuchen war ein starker Wechselstrom aus zufälligen Gründen nicht anwendbar; da nun aber die Wirkung genau in demselben Verhältnis zunimmt wie die Stärke des primären Stromes, so ergiebt sich hier die Möglichkeit einer Verbesserung.

Ferner kann man das Telephon selbst noch modifizieren, etwa in der Weise, dafs man ihm eine besonders nachgiebige Schallplatte giebt. M. Wien verwendet dazu eine Platte aus dünnem Wellblech, wie man sie bei den Kapseln der Metallbarometer hat, und er bringt an ihrer Mitte ein kleines Spiegelchen an, welches sich bei der geringsten Erschütterung dreht und dadurch einen Lichtstrahl ablenkt.

Dieses optische Telephon hat noch den Vorzug, nur dann anzusprechen, wenn die Periode des Wechselstroms mit der Periode der Schwingungen übereinstimmt, deren die Platte fähig ist. Man kann also durch Benutzung von Wechselströmen verschiedener Perioden gleichzeitig mit verschiedenen Schiffen korrespondieren, ohne dafs die für das eine bestimmten Signale von dem anderen vernommen werden können.

Schon aus diesen Andeutungen ersieht man, dafs die Methode der verschiedensten Verbesserungen fähig ist, und da sie bereits in der gegenwärtigen Form Proben ihrer Leistungsfähigkeit abgelegt hat, so wird es nicht lange dauern, bis sie in die Praxis übergeht.

Sp.

Ausnutzung der motorischen Wasserkräfte. Trotz aller grofsartigen Fortschritte auf technischem Gebiet mufs man doch zugeben, dafs auch heute noch die ungeheuren Kräfte, die die Natur uns gewissermafsen auf dem Präsentierteller hinhält, die mechanischen Kräfte des Windes, der Ströme, der Wellen und besonders auch die Kraft der Sonne, welche in der Form von Wärme, Licht und elektromagnetischer Strahlung auf der Erde in Erscheinung tritt, nur zu einem ganz winzigen Bruchteil ausgenutzt werden. Die Technik hat es noch nicht verstanden, diese billigsten Kräfte in grofsem Mafsstabe in den Dienst menschlicher Kultur zu stellen. Ungenützt verpuffen sie, während sich der Mensch mühselig plagt, mit anderen, umständlichen und kostspieligen Mitteln Kräfte zu erzeugen, deren Gröfse zu jenen Naturkräften in liliputanischem Verhältnis steht. Ungenützt verpuffen sie! Denn was will es sagen, dafs man den Wind einige Mühlen treiben, dafs man Flüsse und Fälle einige Maschinen in Bewegung setzen läfst. Das geschah auch schon in alten Zeiten und spielt im Haushalt der Natur gar keine Rolle. Die Schwierigkeit, die sich dem Problem entgegenstellt und die wohl in erster Linie in der starken und schnellen Veränderlichkeit jener Naturkräfte zu suchen ist, ist bisher noch nicht gehoben, auch nicht durch die Erfindung der elektrischen Akkumulatoren. Einer der gröfsten Fortschritte in der Entwickelung der menschlichen Kultur, eine der gröfsten Umwälzungen auf dem Gebiete der Technik wird eintreten, wenn erst in dieser Richtung einer jener seltenen Menschen, die durch Aufstellung tiefdurchdachter, aber einfacher, bis dahin unbekannter Prinzipien ihrem Zeitalter neue Bahnen weisen, das erlösende Wort gesprochen haben wird.

Aber auch kleine Bestrebungen und Erfolge in dieser Hinsicht

sind mit Freude zu begrüfsen und mit Interesse zu verfolgen. So hat sich in neuester Zeit der Erfindungsgeist vieler Techniker der Frage der Ausnutzung der motorischen Kraft der Meereswogen zugewandt. Ein derartiger Versuch, der sich in bescheidenen Grenzen hält, ist nach einer Notiz in der Elektrotechnischen Rundschau in den Vereinigten Staaten am Gestade der New Jersey-Insel gemacht und geglückt. In ganz roher Weise wurde eine starke Holzbohle von 2,5 m Breite und 3,3 m Länge zwischen zwei Pfählen an Zapfen aufgehängt, so dafs sie infolge der Wellenbewegung in Schwingungen



Turbinenwerke am Niagarafall.

versetzt wurde. An den beiden freien, hinauf- und hinunterpendelnden Enden der Bohle war je eine Stange angebracht, die das Schwengelwerk einer Pumpe darstellen, durch welches ein Reservoir mit Wasser gespeist wird. Beim Auf- und Niedergehen der Bohle setzen die Stangen die Pumpe in Bewegung, so dafs sich das Reservoir, dessen Wasser übrigens zum Sprengen der Strafsen benutzt wurde, durch direkte Anwendung der Wogenkraft füllt.

Die Ergebnisse dieser primitiven Einrichtung waren so befriedigend, dafs man eine zweite Ausführung machte. Es wurde zwischen den Pfählen eines Docks ein Schwimmer so befestigt, dafs er frei auf- und niederschwingen konnte. Von diesem Schwimmer, dessen Gewicht 1130 kg betrug, ging ein starkes Drahtseil in die Höhe, dann über zwei horizontal neben einander gelagerte Rollen und von der zweiten nach unten, gespannt von einem an seinem Ende angebrachten Gegen-

gewicht von 900 kg. Mit dem Seil ist ein anderes verbunden, welches über eine Rolle nach dem Kolben einer Pumpe geht. Wird der Schwimmer durch eine Woge gehoben, so sinkt das Gegengewicht, und das zweite Seil zieht den Kolben der Pumpe in die Höhe. Dieser geht durch sein eigenes Gewicht wieder nieder, wenn das Gegengewicht infolge des sich wieder senkenden Schwimmers gehoben wird. Der benutzte Cylinder hatte 15 cm inneren Durchmesser, und der Kolben wurde bei dieser Einrichtung um 1,8 m gehoben. Funktionierte der Apparat in dieser Weise, so lieferte er in 7 Arbeitsstunden 54000 l Wasser.

Es sei schliefslich noch erwähnt, dafs neuerdings von einem entsprechenden, aber bedeutend grofsartigeren Unternehmen die Rede ist. Es handelt sich dabei darum, die Wogenkraft des Bosporus dazu zu benutzen, Dynamomaschinen zu treiben, die dann ihrerseits ganz Konstantinopel mit elektrischem Lichte versorgen sollen.

Der bedeutendste Versuch in der Richtung der Ausnutzung der Wasserkräfte, die die Natur uns darbietet, und zugleich eins der grofsartigsten und interessantesten technischen Werke der Neuzeit ist aber wohl die Niagarafallkraftanlage. Die Leser finden auf Seite 337 ein Bild der betreffenden Anlagen bei den Niagarafällen, das der Herausgeber dieser Blätter an Ort und Stelle aufgenommen hat. Nach Mitteilungen von Herrn Prof. Forbes, dem Ingenieur der Gesellschaft, welche die Erlaubnis zu einer teilweisen Ausnutzung der dortigen Wasserkräfte erhalten hat, kann man die Gesamtkraft des Niagarafalles auf mindestens 15 Millionen Pferdekräfte (HP = horsepower) schätzen. In Ausführung begriffen ist bisher nur eine Anlage auf amerikanischer Seite, die 200000 Pferdekräfte den Fällen entnehmen soll, während von der Gesellschaft ein weiterer Plan zur Entnahme von 250000 HP auf der kanadischen Seite ausgearbeitet wird. Es sei bemerkt, dafs die Bezeichnung Pferdekraft einer Krafteinheit entspricht, die definiert ist durch die Hubkraft von 75 kg um 1 m Höhe in 1 Zeitsekunde. Die Kosten der bis jetzt projektierten Anlage werden sich auf etwa 16 Millionen Mark belaufen. Trotz dieser scheinbar hohen Summe wird der Preis der Betriebskraft ein sehr niedriger sein. Eine in nächster Nähe der Fälle jüngst entstandene Papierfabrik, die über 6000 HP in Anspruch nimmt, zahlt den gegenüber den sonstigen Kosten von Dampf und Elektrizität ungemein geringen Preis von 32 Mark für die jährliche Entnahme einer Pferdekraft.

Die Wasserkraft wird durch Turbinen nutzbar gemacht, denen, wie das polytechnische Journal berichtet, das Wasser durch

Stahlröhren von 7 Fuſs Durchmesser und 140 Fuſs Gefäll zugeführt wird. Drei solcher Turbinen, deren jede 5000 Pferdekräfte repräsentiert, sind vor kurzem in Betrieb gesetzt. Die Kraft der Turbinen wird mittelst Dynamomaschinen in Elektrizität umgewandelt, welche dann durch Kabel auf weite Entfernungen fortgeleitet werden kann, um zur Beleuchtung oder zum mechanischen Betrieb industrieller Anlagen zu dienen.

Die Eröffnung des Riesenwerkes wird sicherlich die Gründung groſser Fabriken in der Umgegend der Niagarafälle auſserordentlich befördern. Der Anfang einer solchen Entwickelung ist bereits mit der oben erwähnten Papierfabrik gemacht. Die Nachfrage nach Land zu gewerblichen Zwecken am Niagara selbst soll schon so bedeutend sein, daſs stellenweise die jährliche Pacht zwei Drittteile des ursprünglichen Ankaufspreises des Landes beträgt. Doch auch von weit entlegenen Fabriken sollen schon Verhandlungen mit der Niagara-Gesellschaft wegen Entnahme von Kraft eingeleitet sein. Eine Hauptabnehmerin wird aber voraussichtlich in nicht zu ferner Zeit die nur rund 30 Kilometer entfernte Stadt Buffalo werden, deren industrielle Anlagen 60000 Pferdekräfte in Anspruch nehmen. Trotz der dortigen billigen Kohlenpreise (etwa 1 $^1/_2$ Dollar pro Tonne) wird sich die Niagarakraft doch billiger stellen, als die Dampfkraft.

Wir sehen, kleine Anfänge der am Eingang unserer Betrachtungen angedeuteten Entwickelung sind schon vorhanden, kleine, aber doch vom menschlichen Standpunkt aus recht ansehnliche Anfänge. St.

Für die Anwendung der Darwinschen Theorie auf das Menschengeschlecht ist die Frage von höchster Bedeutung, was aus einem neugeborenen Menschenkinde wird, wenn man es vollständig sich selbst überläſst, wenn man es mit den Tieren des Waldes aufwachsen läſst, ohne ihm das Beispiel menschenwürdigen Daseins zu geben. Die Frage läſst sich jetzt schwer entscheiden, da naturgemäſs kein Mensch seine Kinder zu einem solchen Versuche hergeben wird, abgesehen davon, daſs es als Verbrechen erscheinen würde, wollte man ein solches Experiment anstellen. Da hilft von Zeit zu Zeit der Zufall und läſst lebende Wesen auffinden, deren Abstammung vom Menschen keinen Zweifel läſst, deren ganzes Gebahren aber darauf hinweist, daſs sie von frühester Jugend an fern von allen anderen menschlichen Wesen gelebt haben und so ohne das Beispiel, ohne die Belehrung ihrer Geschlechtsgenossen aufgewachsen sind.

Die Beobachtung solcher Geschöpfe ist aufserordentlich lehrreich für das Studium der Entwickelung des Menschengeschlechtes. Leider wurden die Schlüsse, die man aus solchen Beobachtungen ziehen kann, zum Teil dadurch eingeschränkt, dafs man über das Vorleben solcher Geschöpfe, ihre Abstammung u. s. w. nie etwas erfährt.

Ueber zwei neue derartige Fälle des Auffindens „wilder Menschen" berichtet der Globus (LXVI Nr. 14) nach einer Mitteilung in einer indischen Zeitschrift. Der eine Fall datiert aus dem Dezember 1892, wo ein Missionar in Vorderindien ein etwa achtjähriges Mädchen umherstreifen fand, das von den ihm zugeworfenen Abfällen lebte und nachts im Freien unter Bäumen schlief. Es war von Arbeitern aus den Theegärten in einer Bärenhöhle aufgefunden worden, als es etwa drei Jahre alt war. Dem Herausziehen suchte es sich durch Beifsen und Kratzen zu widersetzen, auch grunzte es und hatte durchaus tierische Bewegungen — kroch auf allen Vieren u. s. f. Das Kind wurde in einem Hospitale untergebracht; hier lernte es aufrecht gehen und menschlich essen und trinken. Sprechen lernte es indessen nicht und wurde deshalb als unheilbar auf die Strafse gesetzt, wo der Missionar es auffand. Dieser brachte es nach Kalkutta, wo es gut behandelt wurde. Das aufrechte Gehen wurde ihm offenbar immer noch schwer, sprechen lernte es aber auch hier nicht, lachte aber gerne, besonders wenn man ihm Nahrung reichte. Später wurde es in einer philantropischen Anstalt untergebracht und in ärztliche Behandlung genommen. Nach dem Urteil dieser Ärzte ist Hoffnung vorhanden, dafs das Mädchen allmählich seine Menschlichkeit wieder erhält. — Der zweite Fall ereignete sich im Februar 1893, wo im Dschungel ein menschliches Wesen ergriffen und nach Batzipur gebracht wurde. Es war dies ein etwa vierzehnjähriger Knabe, nackt und ohne Sprache, statt deren er nur grunzende Laute ausstiefs. Alle gekochte Nahrung verschmähte er und afs nur rohe Fische und lebende Frösche. Wenn er die letzteren fangen wollte, schlich er auf allen Vieren und machte zuletzt einen Sprung nach Art der Katzen. Die erhaschte Beute verschlang er sofort. Mit der Zeit gewöhnte er sich aber daran, gekochten Reis zu essen — doch litt er Kleider nicht an seinem Körper. Als er von der Cholera befallen wurde, entlief er seinen Wärtern und eilte zum Flusse hin, wo er nach Art der Tiere trank. Wie er in das Dschungel geriet, ist unbekannt, doch dürfte er wohl nicht als ganz kleines Kind hineingekommen sein, da er im allgemeinen aufrecht geht, also doch schon einigermafsen menschliches Gebahren zeigt und auch geistig gesund zu sein scheint. Hm.

Bibliographisches

Paul Drude, Physik des Aethers auf elektromagnetischer Grundlage. Mit 66 Abbildungen. Verlag von Ferd. Enke, Stuttgart 1894.

Stets hat es Köpfe gegeben, welche an der Erklärung der Naturvergänge durch segenannte Fernkräfte Anstofs genommen haben; aber erst seit den Arbeiten von Faraday und Maxwell hat das Bestreben immer mehr Boden gewonnen, die Fernkräfte gänzlich aus der Physik zu verbannen und sie durch Nahekräfte zu ersetzen. Letztere sind nicht mit den Kräften zu verwechseln, welche man sich zwischen Molekülen wirkend verstellt. Nahekräfte sind davon verschieden; es sind „solche Kräfte, die direkt irgend welche Veränderungen nur an der Stelle des Raumes bewirken, wo man sie gerade betrachtet.“ Den Raum selbst stellt man sich vor als erfüllt mit einem Medium, das als Äther bezeichnet wird, welches unter dem Einflufs der Nahekräfte Veränderungen erfahren kann, und man erklärt die scheinbaren Fernkräfte durch die Annahme, dafs die Veränderungen des Äthers an einer Stelle sich im ganzen Medium ausbreiten und so bis zu einer entfernten Stelle gelangen, wo sie durch ihre Wirkungen auf die Ponderabilien für uns wahrnehmbar werden.

Insbesondere wird man durch die magnetischen, elektrischen und optischen Erscheinungen und die der strahlenden Wärme zu der Annahme eines solchen unwägbaren Mediums gezwungen; es ist der Träger derselben, und seine Zustandsänderungen erzeugen die genannten Phänomene. Die letzteren haben also die „Physik des Äthers“ als gemeinsame Grundlage, und dem Studium dieser Physik des Äthers unter Festhaltung des Prinzips der Nahekräfte ist das vorliegende Buch gewidmet. Es hat also mit den bekannten Werken von Boltzmann (Vorlesungen über Maxwells Theorie der Elektricität und Optik) und von Poincaré (Elektrizität und Optik, deutsch von Jaeger und Gumlich) nahezu das Gebiet gemeinsam. Aber die Darstellung ist eine selbständige; sie folgt nicht der historischen Entwickelung, sondern hat eine wesentlich didaktische Tendenz. Aus diesem Grunde hat der Verfasser als Grundlage seiner Darstellung eine Untersuchung des magnetischen Feldes gewählt, weil die Lehre der magnetischen Kraftlinien der Anschauung durch das Experiment besser zugänglich ist, als die der elektrischen Kraftlinien. Dieselbe Tendenz spricht sich auch in der Bezugnahme auf das Experiment aus, die aber natürlich nur so weit geführt ist, wie es zur Förderung des theoretischen Verständnisses des letzteren und der Messmethoden nützlich erschien, so dafs die meisten Experimente nur kurz erwähnt bezw. behandelt werden. Eine ausführliche Behandlung in theoretischer und experimentieller Beziehung haben die elektrischen Schwingungen erfahren. Es ist dies um so dankenswerter, als es bislang an einer zusammenhängenden Darstellung dieser Erscheinungen fehlte. Am unvollständigsten ist das Gebiet der Optik behandelt; doch ist daraus wohl kaum ein Tadel herzuleiten, denn es handelt sich hier um Untersuchungen, welche zum Teil noch nicht ausgebaut sind. Interessante Darlegungen hat der Verfasser in dem Schlufskapitel entwickelt; er macht nämlich den Versuch, die Drehung der Polarisationsebene im magnetischen

Felde und die Erscheinungen der Fluorescenz und Phosphorescenz, für welche eine Grundlage zur theoretischen Behandlung noch fehlt, mit Hülfe elektromagnetischer Anschauungen dem Verständnisse näher zu rücken und sie einer theoretischen Untersuchung zugänglich zu machen.

Ohne auf das Detail der Entwickelungen einzugehen, müssen wir erwähnen, dafs hinsichtlich der Resultate mehrfach Abweichungen von denen des Herrn Poincaré vorkommen. Es wird Sache weiterer Untersuchungen sein, hierüber Klarheit zu schaffen.

Dem Werke ist sowohl ein Inhaltsverzeichnis und ein Sachregister, als auch ein Schlüssel der Bezeichnungen beigegeben. Bei der konsequenten, einheitlichen Bezeichnungsweise kann man mit Hülfe des letzteren sofort die Bedeutung der in irgend einer Formel auftretenden Gröfsen erkennen, ohne erst lange im Buche herumblättern zu müssen.

Die ganze Tendenz des Werkes sowie die Ausführung im Einzelnen dürften es besonders geeignet erscheinen lassen, zur Einführung in das Studium der Boltzmannschen Vorlesungen oder des Maxwellschen Originalwerkes zu dienen. A. G.

Francesco Porro: Astronomia sferica elementarmente esposta. 136 S. gr. 8⁰. Rom 1894. Preis 4 Lire.

Der Verfasser giebt im vorliegenden Werke eine elegante und leicht verständliche Übersicht über die Grundlehren der sogenannten sphärischen Astronomie auf einem verhältnismäfsig beschränkten Raume, etwa für den Standpunkt eines Studenten im ersten Semester berechnet. In Deutschland ist an ähnlichen vorzüglichen Werken gegenwärtig zwar kein Mangel; die vorliegende Zusammenfassung ist aber doch interessant, weil sie sich nicht einfach auf die Entwickelung der Formeln und die Einführung der Begriffe beschränkt, sondern auch eine Reihe historischer Notizen, namentlich in Anmerkungen, bringt, die insbesondere dem gegenwärtigen Stande gewisser Fragen gerecht werden. Überhaupt werden stets auch die neuesten Ergebnisse berücksichtigt, und das Werk wird sich in der vorliegenden Form zweifellos, gewissermafsen als Teil einer nicht gerade auf dem niedrigsten Standpunkt populärer Darstellung sich bewegenden allgemeinen Astronomie, manche Freunde erwerben. G. W.

Karl Strehl: Theorie des Fernrohrs auf Grund der Beugung des Lichtes. I. Theil. Leipzig, Johann Ambrosius Barth (Arthur Meiner) 1894.

Während die Theorie des Mikroskopes auf Grund der Beugung des Lichtes von Abbe vollständig durchgeführt ist und sich sowohl für die Konstruktion dieses Instrumentes, als auch für die Deutung der mit ihm angestellten Beobachtungen von höchster Wichtigkeit erwiesen hat, ist die Theorie des Fernrohres auf gleicher Grundlage teils in den verschiedensten Fachzeitschriften zerstreut, teils überhaupt noch nicht aufgestellt. Diese Lücke auszufüllen hat sich der Verfasser des vorliegenden Werkes zur Aufgabe gesetzt. Der bis jetzt erschienene erste Teil enthält die erforderlichen theoretischen Entwickelungen, in einem zweiten Teile sollen später die gewonnenen Formeln durch Zahlentabellen für die Praxis nutzbar gemacht worden.

Die aufserordentliche Wichtigkeit der genauen Kenntnis der Beugungswirkungen in der Nähe der Fokalebene eines Fernrohres für die richtige Deutung dessen, was der Beobachter eigentlich sieht, ist aufser allem Zweifel. Die wirkliche Verteilung der Helligkeit im Bilde stimmt mit der auf Grund rein geometrisch-optischer Voraussetzungen berechneten durchaus nicht überein. „Denn die Beugung geht ihre eigenen Wege, ohne sich sonderlich um die Geometrie

zu kümmern", und deshalb „hilft hier keine Trigonometrie, hier helfen blos Beugungsintegrale." Diese Integrale werden in den ersteren drei Kapiteln aufgestellt. Gleichzeitig wird dabei untersucht, welche relative Gröfse den einzelnen in dem Ausdruck für den Lichtweg auftretenden Elementen zukommt, um einen Anhalt dafür zu gewinnen, wie viel Glieder der Reihenentwicklung bei der Rechnung mitzuführen sind. Die Wellenfläche selbst, die schon bei der Brechung einer Kugelwelle an einer Ebene eine Fläche 16. Grades werden und also nach mehreren Brechungen an Flächen zweiten Grades einen sehr hohen Grad aufweisen würde, wird durch eine Berührungsfläche zweiten Grades ersetzt, die innerhalb der Grenzen der Öffnung des Fernrohrs einen merklichen Unterschied des Einflusses nicht aufkommen läfst, oder durch eine Fläche 4. Grades, die für die Reihenentwickelung günstiger ist. Speziell zum Studium der sphärischen Aberration und des Astigmatismus werden die Lichtwege verfolgt, die sich ergeben, wenn die austretende Welle die Form eines Rotationsellipsoides und die eines elliptischen Paraboloides hat. Im IV. Kapitel behandelt Verfasser kurz die Besselschen Funktionen, die bei der Berechnung der Beugungsintegrale benutzt werden, und geht dann in den nächsten Kapiteln (Astanatisches Objektiv, Objektiv mit grofser Öffnung, Sphärische Aberration, Astigmatismus, Koma), zu Einzelfällen über. Hierbei ergeben sich eine Anzahl allgemeiner Sätze über die Lichtverteilung in Punkten vor und hinter der Brennebene und rechts und links vom Bildpunkt. Die folgenden drei Kapitel bringen dann die Behandlung von Cylinderwellen sowie der Beugungswirkung eines Kreis-Ausschnittes und eines Kreisringes. Die nächsten drei Kapitel, Lichtmafse, selbstleuchtende Scheiben und beleuchtete Objekte, haben vorwiegend astronomisches Interesse und sind besonders für die Beurteilung der mit den amerikanischen Riesenfernrohren angestellten Beobachtungen wichtig. Ebenso sind die Gegenstände der letzten Kapitel vorwiegend astronomischer Natur und die Folgerungen, die schliefslich zusammengestellt werden, erregen das höchste Interesse. So z. B. die folgende: „Hellere, durch einen schmalen Kanal getrennte Partieen auf Planetenscheiben vermögen durch Übereinandergreifen ihrer Beugungsbilder in der Mitte des Kanals einen helleren Streifen, also eine scheinbare Verdoppelung des Kanals hervorzurufen."

Das Studium des Werkes ist jedenfalls durchaus zu empfehlen. Leider hat es der Verfasser durch äufserste Kürze sehr erschwert. Besonders hat Referent vielfach eine genaue Auseinandersetzung über die Bedeutung der gewählten Buchstaben vermifst. So kommen z. B. in dem sehr wichtigen Kapitel II bei der Berechnung der Gröfsenverhältnisse der Glieder in der Entwickelung des Ausdrucks für den Lichtweg unerklärte Bezeichnungen vor. Solche Unterlassungen machen es schwierig, die doch immerhin etwas willkürlichen Vernachlässigungen bei Näherungsrechnungen kritisch zu verfolgen.

Dr. Homann.

Adolph Wüllner: Lehrbuch der Elementarphysik. — Erster Band. Allgemeine Physik und Akustik. Fünfte, vielfach umgearbeitete und verbesserte Auflage. Mit 321 in den Text gedruckten Abbildungen und Figuren. Leipzig, Druck und Verlag von B. G. Teubner, 1895. 1000 Seiten 8°.

Das Wüllnersche Werk, das ein Kompendium der Experimentalphysik mit gleichzeitiger Darstellung und möglichst einfacher mathematischer Ableitung der physikalischen Theorieen darstellt, ist so allgemein bekannt und eingeführt, dafs es überflüssig erscheint, seine Vorzüge hier näher zu beleuchten. Wir müssen aber hervorheben, dafs die neue Auflage nicht nur durch die be-

deutenden Hinzufügungen (über 150 Seiten), sondern auch durch wesentliche Umgestaltungen gegenüber der vorigen Auflage außerordentlich gewonnen hat. Z. B. ist die nunmehrige Fassung des Abschnittes über „Kraft, Masse und das absolute Maßsystem" ungleich klarer als früher, was bei der grundlegenden Bedeutung dieser Begriffe nicht genug zu schätzen ist.

Wie jedes derartige umfangreiche Werk, weist natürlich auch dieses manche Lücken auf. So hätten wir den Abschnitt über die Bestimmung des spezifischen Gewichts von Flüssigkeiten und die dazu nötigen Apparate, worüber auch in neuerer Zeit verschiedene wichtige Arbeiten erschienen sind, etwas ausführlicher gewünscht. Wir haben diesen Punkt herausgegriffen, weil er typisch ist für die stiefmütterliche Behandlung, die oft solche Gebiete der Physik, welche in der Technik große Bedeutung gewonnen haben, von seiten der reinen Physiker erfahren.

Die anderen Bände des vorliegenden großen Werkes sollen, wie in der Vorrede gesagt ist, auch sehr bald in der neuen Auflage erscheinen. St.

Professor Dr. Siegmund Günther (München): **Adam von Bremen, der erste deutsche Geograph.** 68 Seiten. 8°. Prag 1894. Verlag der Königl. Böhmischen Gesellschaft der Wissenschaften. In Commission bei Fr. Řivnáč.

Dieser, auf gründlichem Quellenstudium und ethymologischem Wissen fußende Beitrag zur Adamlitteratur faßt die Bedeutung des Bremer Historikers, der im 11. Jahrhundert lebte, beziehungsweise seines Werkes, der Hamburgischen Kirchengeschichte, in Bezug auf die Geographie ins Auge. Die Arbeit führt aus, daß Adam von Bremen der Name eines ersten deutschen Geographen gebührt, indem nachgewiesen wird, daß derselbe der erste Deutsche war, welcher den vom Verfasser an einen echten Geographen gestellten Anforderungen in vollstem Maße genügt. Günther präzisiert diese an einer Stelle seines Buches in folgender Weise: „Geograph ist, wer ein selbständiges Interesse für geographische Dinge an den Tag legt, wer dieselben nicht nur in ihrer Vermengung mit andern Wissenschaften, hauptsächlich mit Geschichte oder Mathematik, behandelt, sondern wer irgend welche ins Gebiet der Erdkunde einschlagenden Aufgaben um ihrer selbst willen zu lösen sich bestrebt."

Da die drei ersten der vier Bücher, aus denen sich das Werk Adams zusammensetzt, rein geschichtlicher Natur sind und nur einzelne geographische Hinweise enthalten, hat Günther vorzugsweise das vierte, ausschließlich der Erdkunde gewidmete Buch zum Gegenstande seiner Interpretation gemacht. Das, was von Fachmännern bisher über den Gegenstand gedacht und geschrieben wurde, ist nicht ohne Kritik benutzt und so ein verständliches und anregendes Ganzes geschaffen worden. Den Untersuchungen ist zur größeren Bequemlichkeit der Leser statt des Urtextes die leicht erhältliche deutsche Bearbeitung des Gesamtwerkes von Laurent zugrunde gelegt. Durch den Umstand, daß der teils berichtende, teils interpretierende Teil der Arbeit von den daraus abstrahierten Schlüssen auf die Bedeutung des Bremer Chronisten durch den Druck streng geschieden ist, gewinnt das Werk noch an Übersichtlichkeit und Klarheit. St.

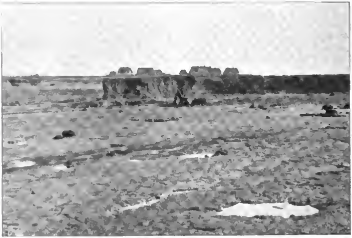
Berichtigung zu Seite 280.

Zeilen 7 und 8 von oben soll es heißen: 41".2 statt 8".48 und 8".0 statt 0".75

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.



Dünenlandschaft auf Sylt.



Backenswerft auf Hooge mit der Nordkante, 1891.

Himmel und Erde

Halligbilder.

Von Dr. E. Traeger in Nürnberg.

Eine so weite und nach Form und Inhalt zugleich so berechtigte Verbreitung, wie die Novelle von Biernatzki „Die Hallig oder die Schiffbrüchigen auf dem Eiland in der Nordsee" auch gefunden hat, so wenig entspricht doch das Gesamtbild einer Hallig, wie es hier geboten wird, der nüchternen Wirklichkeit, zum mindesten nicht mit dem Anspruch auf allgemeine Giltigkeit für alle Halligen, trotzdem der Verfasser wiederholt Gelegenheit findet, auf die strenge Realität seiner sachlichen Schilderungen hinzuweisen. Indessen ist es bisher nicht gelungen, seine Darstellungen in Lesebüchern, unterhaltenden Aufsätzen und selbst in den Monographien über die nordfriesischen Inseln zu berichtigen, wie z. B. in dem starken und reich illustrierten Bande von Ch. Jensen: „Die nordfriesischen Inseln Sylt, Föhr, Amrum und die Halligen vormals und jetzt" (Hamburg 1891); hier ist der kurze Abschnitt über die letztere Inselgruppe durchaus mangelhaft und wieder nicht geeignet, ein zutreffendes Bild derselben zu gewähren; denn es beruht ganz offenbar nicht auf Autopsie, sondern auf Biernatzki und auf dem kindlichen Buche von Johansen „Die Halligen, eine untergehende Inselwelt" (Schleswig 1866). Noch die neueste (vierzehnte) Auflage des Brockhausschen Konversationslexikons schöpft ihren Artikel darüber ebenfalls aus solchen Quellen. Charakteristisch dafür ist immer der konstant wiederkehrende Satz, eine Hallig produziere nichts, als ein wenig kurzes und fahlgrünes Gras, das den spärlichen Schafen eine kärgliche Nahrung gewähre. Ich wünschte, die betreffenden Herren Autoren hätten einmal Gelegenheit, sich etwa um die Mitte des Juni von dem entzückenden Anblick zu überzeugen, den eine Hallig im Schmucke ihres blumendurchwirkten

Rasenkleides gewährt und von der Stattlichkeit der Rinder- und Schafherden, die hier reichliche Nahrung finden. Dafs die Flora nicht so ärmlich ist, hat die botanische Untersuchung des Herrn Dr. Paul Knuth in Kiel dargethan, die auch über die Anpassung der Pflanzen an ihren eigentümlichen Standort und über ihre Befruchtung interessante Aufschlüsse gewährt.

Bei dem Interesse, welches sich neuerdings diesen eigentümlichen Eilanden und der Frage ihrer Erhaltung durch Uferschutzbauten zugewendet hat, dürfte es vielleicht zeitgemäfs sein, wenn der Verfasser auf Grund seiner Spezialkenntnis derselben hier in kurzen Zügen ein Bild von den merkwürdigen Inseln entwirft, wie es sich ihm an Ort und Stelle dargestellt hat; Leser, die sich ernstlicher dafür interessieren, seien auf des Verfassers Monographie „Die Halligen der Nordsee" (Stuttgart 1892, mit Illustrationen und Karten) hingewiesen.

Die eigentlichen Halligen sind geographisch beschränkt auf das Wattenmeer an der Westküste Schleswig-Holsteins von Dittmarschen bis Sylt; ihre Namen sind von Süden nach Norden folgende:

1. Helmsand (ohne Gebäude).
2. Süderoog (von einer Familie bewohnt).
3. Südfall (desgl.).
4. Norderoog (nur mit einem Pfahlbau für die Zeit der Heuernte).
5. Pohnshallig (nur im Sommer bewohnt und durch einen Damm mit der Insel Nordstrand verwachsen).
6. Nordstrandisch-Moor (Ort der Handlung der Biernatzkischen Novelle, eine der ärmsten Halligen, mit Schule und Lehrer).
7. Hooge (= die Hohe, die beste und angesehenste Hallig mit besonderer Kirche und Schule, Pastor und Lehrer).
8. Hamburger Hallig (dem preufsischen Fiskus gehörig, mit einer nur im Sommer bewohnten Werft, durch eine Faschinenlahnung mit dem Festlande verbunden und mit steinerner Uferböschung versehen).
9. Habel (von 2 Familien bewohnt, eine der kleinsten Halligen).
10. Gröde (früher in 2 Stücke zerrissen: Gröde und Appelland, die aber durch Anlage von Dämmen und Buhnen wieder mit einander verwachsen sind, mit Kirche, Schule und Lehrer).
11. Nordmarsch-Langenefs (die gröfste Hallig mit 2 getrennten Gemeinden, 2 Schulen, aber einer Kirche und einem Pastor).
12. Oland (die besuchteste und daher bekannteste Hallig, mit Kirche und Pastor).
13. Jordsand (am Nordende Sylts, nur mit einem Schutzhäuschen).

Bringt man Hamburger- und Pohnshallig, die infolge der erwähnten Verbindungen ihre Insularität verloren haben, in Abzug, so bleiben 11 echte Inselhalligen, die ihrer Entstehung nach Aufschüttungsinseln sind und dem Wasser ihren Ursprung verdanken. Das geschah in folgender Weise:

Noch in der gegenwärtigen geologischen Epoche war England mit Frankreich etwa zwischen Dover und Calais durch einen Isthmus aus leicht zerstörbarem Kalkgestein verbunden, dessen Verlauf sich noch jetzt aus den Tiefenverhältnissen des Kanals erkennen läfst. Zu dieser Zeit war die Nordsee ein ziemlich ruhiges Randmeer, an dessen Küsten von der Nordspitze Jütlands bis zur Rheinmündung mit nur geringen Unterbrechungen sich eine Dünenkette (siehe Titelbild: Dünen auf Sylt) hinzog. Zwischen ihr und dem Geestrücken der genannten Halbinsel standen Sümpfe und Moore, die ein reiches Tier- und Pflanzenleben beherbergt zu haben scheinen, wie lehrreiche Grabungsfunde wahrscheinlich machen.

Als endlich der englisch-französische Isthmus dem unaufhörlichen Angriff des stürmischen Atlantischen Ozeans erlegen war, begann auch die Zeit für bedeutende Veränderungen an den Nordseeküsten, die bis in unsere Gegenwart hineinreichen und mitunter bei besonders heftigen Katastrophen die allgemeine Aufmerksamkeit erregen. An zahlreichen Stellen wurden die Dünen durchbrochen, als die riesigen Wassermassen des Ozeans bei starken Stürmen bis an die Nordseeküsten getrieben wurden und damit die Ära der gefürchteten Sturmfluten eröffneten. Durch die Dünenbrüche drang das Salzwasser in die Moore, tötete ihre Süfswasserflora und -fauna und führte ihnen aufserdem den ganzen Reichtum seiner feinen Sedimente zu, wie sie teils vom Meeresgrunde bei starken Stürmen aufgewühlt, teils von den Strömen in ansehnlichen Mengen herbeigeschafft werden; für letztere hat A. Meitzen im ersten Bande seines bekannten Werkes „Der Boden und die landwirtschaftlichen Verhältnisse des preufsischen Staates" überraschende Zahlen ermittelt. Im Laufe einer schwerlich noch zu bestimmenden Zeitdauer wuchs infolge der beständig wiederholten Überschwemmungen allmählich Land auf dem Grunde der alten Moore empor, durchzogen von mehr oder minder breiten Wasserstrafsen, die mit der See in Verbindung standen; das Land bedeckte sich mit reichem Graswuchs, den die Küstenbewohner zuerst als Sommerweide vom Geestrande aus, später aber durch feste Besiedlung auf künstlichen Hügeln dauernd für ihre Herden in Beschlag genommen haben. Der Friede währte jedoch nicht lange, denn in dem Grade, in welchem die See

ihre Zugangsthore erweiterte, wurde sie bei Sturmfluten immer heftiger und gefährlicher: sie begann das aufgeschwemmte Neuland durch die Gewalt der Strömungen, des Wellenschlages und der Pression des winterlichen Treibeises zu bewegen, fortzuspülen, an anderen Orten abzulagern und so die mindestens 2000 Jahre umfassende Periode der Landveränderungen herbeizuführen, deren Augenzeugen wir noch sind. Das Resultat dieser unruhigen Thätigkeit erblicken wir am Festland unter Mitwirkung des Menschen in den eingedeichten Marschlandkögen, im Wattenmeer, seiner Hülfe entbehrend, in den Halligen.

Eine Hallig ist also der insulare Rest des in geschichtlicher Zeit durch Sturmfluten, Eisgang und die Gezeitenströmungen zerrissenen Marschlandes, welches das Meer ehedem in den Sümpfen hinter den jütländischen Dünen in horizontalen Schichten abgelagert hatte. Sie steigt mit stark zerklüfteten, $^1/_2$ bis $1^1/_2$ m hohen Wänden senkrecht aus dem Wattenplateau empor (siehe Titelbild: Backenswerft auf Hooge), welches rings um sie her bei Ebbezeit vom Meere verlassen und von der zurückkehrenden Flut wieder überschwemmt wird. Ihr Erdreich besteht aus blätterartigen, dünnen Schichten eines fruchtbaren Lehmbodens, wechselnd mit solchen von Sand und Muscheln; die ganze, fast absolut horizontale Oberfläche ist mit einem feinen, aber kräftigen und aufserordentlich dichten Gras bedeckt, welches nur auf den halligartigen Ländereien wächst, solange sie den Überschwemmungen ausgesetzt bleiben, das aber sogleich seine Beschaffenheit ändert, wenn es durch Dämme den Salzwasserüberschwemmungen entzogen wird. Die notwendige Düngung des Bodens besorgt das Meer, indem es gleich dem Nil bei jeder Überflutung eine dünne Lage des mitgeführten fruchtbaren Schlammes sinken läfst, der alsdann durch den Regen innig mit dem alten Boden verbunden wird und eine unmerklich langsame Erhöhung der Inseln bewirkt. Durchschnitten sind sie sämtlich von einem System, manche sogar von einem dichten Netz von Gräben, die unter dem Namen von Gröpeln, Gräben, Schloten und Prielen das Land entwässern. Teilweise sind sie so breit und tief, dafs sie den weit in das Land einfahrenden Ewern als Häfen dienen, teilweise so lang, dafs sie die Insel von einer Seite zur andern durchqueren. Ursprünglich sind sie alle von Menschenhand ausgehoben worden; sowie sie aber ihrer Bestimmung übergeben sind, greift das fliefsende Wasser sie an, benagt die Wände, bis das überhängende Erdreich nachstürzt, und so nehmen sie höchst unerwünscht beständig an Breite und Tiefe zu. Indem nun einer in den anderen mündet, erreichen sie endlich in den grofsen Prielen das Watt und die See, von wo

aus bei Flutzeit das Salzwasser ihrer Bahn folgend landeinwärts dringt, um mit dem Ebbestrom die Hallig wieder zu verlassen. Aufserdem giebt es eine Anzahl von Gräben, in denen das Wasser durch kleine Dämme angespannt wird, um das Vieh vom Betreten der Werftböschungen und vom Verlassen bestimmter Weidefennen abzuhalten. Nur wenige Stege führen über das Grabengewirr, von denen die gröfseren mit einseitigen Geländern versehen sind (siehe die Illustration), die gröfsten dagegen wie Brücken auf eingerammten Pfählen ruhen. Daher ist auch



Grabensteg in der Sylter Marsch.
(Originalaufnahme von P. E. Nickelsen in Westerland.)

hier der Verkehr an bestimmte Pfade gebunden, die man bei Dunkelheit oder dichtem Nebel sorgsamst verfolgen mufs, wenn man sich nicht in sehr unangenehmer Weise verirren will.

Eine eigentümliche Unterbrechung der grünen Halligflur wird sodann durch eine Unzahl von rundlichen, flachen Vertiefungen gebildet, die in der Regel mit Wasser gefüllt sind und nur bei anhaltender Hitze austrocknen. Über ihre Entstehung vermögen die Bewohner keine Erklärung zu geben; sie wissen nur, dafs die Bodenlöcher immer vorhanden waren. Vermutlich liegen sie allenthalben an den Stellen, wo schon ursprünglich geringe Depressionen die Ansammlung von Wasser begünstigten; letzteres gefror im Winter, die entstandene Scholle wurde bei nachfolgender Ueberschwemmung ab-

gehoben, und so ward bei häufiger Wiederholung desselben Vorganges die anhaftende Grasnarbe und der Boden bis zu derjenigen Tiefe mitgenommen, bis zu welcher auch der Frost einzudringen vermochte. So wäre es auch erklärlich, dafs bei der zu diesem Vorgange erforderlichen Reihe von Jahren derselbe sich der sicheren Beobachtung von Augenzeugen entzogen hat, zumal eine Überschwemmung die persönliche Gegenwart von Beobachtern nicht gerade erleichtert.

Einen unschönen Anblick gewährt auf manchen Halligen die nächste Umgebung der Wohnhügel, in deren Nähe man die Grasnarbe zum Bedecken der Hausfirste, oder zu irgendwelchen Ausbesserungsarbeiten abgestochen hat. Die Räder der Erntewagen und die Hufe der Tiere rufen in dem entblöfsten Lehmboden die unvermeidlichen Unebenheiten hervor, und Regenwetter und Überschwemmungen erzeugen dann einen Kitt, der dem Schuhwerk mit gröfster Hingebung anhaftet. Das ist indessen nicht die einzige Art von Ödland; es treten noch Sand- und Muschelaufschwemmungen hinzu, die besonders in der Nähe des Strandes abgelagert werden und das Gras ersticken, wenn es an der erforderlichen Abräumungsarbeit fehlt. Feinde des Graswuchses sind ferner die Wucherungen des wilden Wermuts, der mit seinem silberschimmernden, zierlich gefiederten Blattwerk und seinen violetten Blüten an sich ein sehr hübsches Gewächs ist, aber als Massenprodukt im Hinblick auf seine Schädlichkeit als eine Verunzierung der Halligwiese bezeichnet werden mufs, und endlich die manchmal sehr ausgedehnten Ameisenkolonien, die sich trotz aller Überschwemmungen gerade auf den höchsten und besten Ländereien vorfinden.

Stellt man sich nun aber vor, dafs die meisten Halligen 4—600, die gröfsten sogar 2—4000 Morgen grofse Wiesen bilden, so wird es begreiflich erscheinen, dafs eine solche Insel trotz aller Mängel ihrer Grasflur einen überaus lieblichen Anblick gewährt. Namentlich im Juni, kurz vor Beginn der zwei Monate dauernden Heuernte, wo das Gras in guten Jahren nahezu seine volle Entwicklung bis zu einer Höhe von 6 bis 9 Zoll gefunden hat, und wo Millionen bunter, würzig duftender Blümchen aus ihm hervorlugen, gewährt sie ein wahrhaft herzerfreuendes Bild. Stattlich präsentieren sich dazu auf den Weidefennen die wohlgepflegten Rinderherden, die vom Mai bis November Tag und Nacht im Freien bleiben, wie auch die sauberen, dichtwolligen und starken Schafe, zwischen denen die zutraulichen Lämmer in verschiedenen Altersstufen sich tummeln. Darüber schweben schöne silberweifse Lachmöven, Haffpicker (eine kleine Mövenart), Seeschwalben und die immer lebendigen, hübschgezeichneten Austern-

fischer, während an den Grabenrändern oder bei Ebbe in dem grauen Schlickgrunde derselben die verschiedenen Arten von Strandläufern ihre Nahrung suchen. Ob nun bei Flut die See ihre stahlgrauen Wasser unmittelbar an die Inselkante treten läfst, oder bei Ebbe von den hervortretenden grauen Wattengefilden zurückzieht, immer bildet die Hallig den reizendsten Mittelpunkt ihrer Umgebung, namentlich dann, wenn freundliche menschliche Wohnstätten sich harmonisch in das idyllische Gesamtbild einfügen. Eine Hallig ist eben nicht das trost-



Hooge bei starker Flut.
Originalaufnahme von Hauptmann Lipinski in Breslau.

lose Kummerland mit fahlem, kümmerlichem Graswuchs, ohne Baum und Strauch und Gärten, wie es Biernatzki und seine Nachbeter schildern, sie ist vielmehr eine ganz charakteristische Landschaft von höchster Lieblichkeit.

Der Besiedlung sind die Inseln, die nur sehr wenig über den normalen Flutstand emporragen, lediglich mit Hilfe künstlicher Hügel fähig, die aus dem lehmigen Erdreich ihrer Umgebung aufgeworfen, sorgfältigst mit Rasen abgeböscht werden und unter dem Namen der Werften, Warfen oder Wurthen einzelne oder mehrere Gehöfte tragen. In früheren Zeiten, als die Halligen noch ansehnliche Landkomplexe bildeten, trugen manche Werften ziemlich stattliche Dörfchen; jetzt aber, wo sie ersichtlich ihrem Ende entgegengehen, giebt es eigentlich nur noch eine stattliche Ansiedlung, die Hanswerft auf Hooge.

Jede Besitzerstelle umfafst ein Haus, welches Menschen, Tiere und Ernteertrag beherbergt, und dazu gehört eine Cisterne, ein Gärtchen und ein Teil der Werftböschung. Auf gröfseren Werften giebt es aufser den Cisternen (schlechthin Brunnen genannt, trotzdem sie keine Quellen haben) noch andere Süfswasserbehälter, die sogenannten Fethinge, d. h. offene kleine Teiche, an deren Wasservorrat alle Werftgenossen einen Anspruch haben, wenn sie dessen bedürfen.



Kirchwerft auf Hooge.
Originalaufnahme von Schensky auf Helgoland.

Das gröfste Interesse von allen Gegenständen einer Werft beanspruchen natürlich die Häuser mit ihrer Einrichtung, die in mancher Hinsicht eine spezifisch entwickelte Form des deutschen Hauses bilden, veranlafst durch den Drang nach Sonne und durch die Anlehnung der Schlafstätten an die Schiffskojen. Bei dem stürmischen und feuchten Seeklima ist es begreiflich, dafs die Wohnräume möglichst der Sonne zugekehrt werden, und deshalb finden wir auf den gegen alle Unbill der Witterung vollkommen schutzlosen Halligen sämtliche Hausfronten samt den Vorgärten nach Süden gerichtet. Da aufserdem der Bauplatz auf einer Werft sehr kostspielig und beschränkt ist, so finden wir wie im sächsischen Hause Wohnräume, Ställe und Erntegelafs unter einem Dache vereinigt; nur selten bei besonders grofsem Viehstand tritt der Stallraum in Form eines Flügels oder eines Neben-

gebäudes für sich hervor. Es ist bisher von anderer Seite über das Hallighaus noch nichts veröffentlicht worden, was ein zutreffendes Bild desselben gewähren könnte; auch Rudolf Henning ist in seiner Monograpie „Das deutsche Haus in seiner historischen Entwickelung" (Strafsburg, Trübners Verlag, 1882) auf falscher Fährte, wenn er im fünften Kapitel über die anglo-dänische Bauart schreibt (S. 48/49): „Nur in Nordfriesland selber, auf den Vorinseln der Westküste, finden wir ähnliche unter einem Dache vereinigte quadratische Häuser, die gleich den benachbarten Heubergen als Merkwürdigkeit deutscher Baukunst unser Interesse in Anspruch nehmen. Trotz ihrer sorgfältigen Anlage vermögen diese Gehöfte an ihren exponierten Posten doch nur mit Not den feindlichen Naturelementen zu trotzen. Sie liegen in den Kögen und namentlich auf den Inseln, insbesondere aber auf den unbedeichten Halligen, auf breiten und hohen aufgeworfenen Hügeln" u. s. w. Derartige Häuser, die mit dem Eiderstettischen Heuberg übereinstimmen, kommen wohl auf Nordstrand und Pellworm, den beiden eingedeichten, reichen Marschlandinseln, hin und wieder vor, wo die Erträge eines ergiebigen Getreidebaues zu bergen sind; auf den anderen Utlanden aber habe ich sie nicht bemerkt, am allerwenigsten auf den Halligen, wo den gesamten örtlichen Bedürfnissen entsprechend eine besondere Bauart obwaltet, wie aus den beiden Grundrissen hervorgehen möge, die als Fig. 8 u. 9 in den „Halligen der Nordsee" erschienen sind, und von denen der eine umstehend Aufnahme gefunden hat.

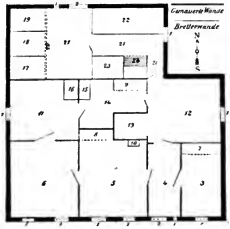
Vergleicht man dieselben mit den bei Henning und Meitzen („Das deutsche Haus in seinen volkstümlichen Formen", Berlin, Dietr. Reimer, 1882) gegebenen Grundrissen, sowie mit denjenigen bei Lasius („Das friesische Bauernhaus", Strafsburg, Trübner, 1885), so wird man bemerken, dafs das Hallighaus keiner der sonstigen Haustypen ganz entspricht. Mit dem fränkischen hat es das Hervortreten der Familienwohnräume gemein, doch unterscheidet es sich dabei wieder durch Gröfse, Zahl und Anordnung derselben, vor allem auch durch die stets vorhandene Anlage einer besonderen Küche und Speisekammer. In einem Hallighause wird niemals auf der Diele oder in einem Wohnzimmer gekocht, das verbieten schon Brennmaterial und Einlegeröfen. Mit dem sächsischen Hause sodann teilt es die Aufnahme der Haustiere oder mindestens eines ansehnlichen Teiles derselben und der Ernte unter einem Dach mit dem Menschen. Das Heu füllt den Boden, die Tiere ihre Stallräume, die nur selten einen besonderen Bau einnehmen, aber von der Übersichtlichkeit des sächsischen Hauses ist nichts erhalten, die ganze Anlage ist grundverschieden von ihm. Zu

den Familienräumen des ostfriesischen Hauses endlich gehört nach Lasius zwar stets eine besondere Küche, aber entweder liegt die Wohnung in einem besonderen Gebäude, oder sie erscheint als ein einheitliches Ganzes von dem Wirtschafts- und Stallraum abgegrenzt.

Das Halligbaus besitzt einige charakteristische Eigentümlichkeiten seiner Einrichtung in den festen Wandbetten, Wandschränken, Einlegeröfen, der doppelten Verwendbarkeit des Heerdes als Koch- und Backofen und in den Wandkacheln. Zwar finden sich Einzelheiten davon in den Häusern der anderen Inseln und Marschen, manchmal wohl auch alle zusammen, ganz allgemein aber nur auf den Halligen. Es möge daher hier eine kurze Beschreibung des Hauses Platz finden.

Fast ausnahmslos betritt man es von Süden her durch eine Thür, die horizontal in der Mitte in zwei Flügel abgeteilt zu sein pflegt, und gelangt auf die Diele oder den Flur, zu dessen beiden Seiten Wohnzimmer liegen. Im nebenstehenden Plan ist das Zimmer rechts das gewöhnliche Wohnzimmer, in welchem der Efstisch steht, während die gröfsere Wohnstube linker Hand mit dem Einlegerofen schon besser ausgestattet ist und zum Empfang von Gästen dient. Das nächste Zimmer an der Südwestecke ist dann das Staatszimmer, der Pesel, der nur bei festlichen Gelegenheiten benutzt wird, und daran schliefst sich nach Norden noch eine gröfsere Kammer, die auch auf der entgegengesetzten Seite liegen kann, die Norderstube mit dem Efstisch neben der Küche. Mit Ausnahme des Pesels enthalten die Wohnräume geräumige Bettnischen, eine für das Ehepaar, eine für die Töchter und eine für die Söhne; sie sind den Schlafkojen auf den Wattenewern durchaus ähnlich, nur breiter. Auf ihrem Bretterboden ruht zunächst eine Lage Stroh, darüber ein Unterbett mit Bettlaken, sodann zwei starke Kopfkissen und eine mächtige Federbettdecke, die im Sommer unerträglich werden kann; häufig wird das Unterbett durch den gröberen Strohsack ersetzt. Nach dem Zimmer zu werden die Nischen durch einen Vorhang abgesperrt oder durch hölzerne Thüren, die am Tage geschlossen, nachts offen bleiben. Infolgedessen herrscht eine dumpfe Luft in den Wandbetten, die jeden, der nicht daran gewöhnt ist, mit Beklemmung erfüllt. Sie bieten aber den Vorteil, dafs man bei geschlossenen Bettthüren nicht der Thatsache inne wird, in ein Schlafzimmer zu treten, die Stuben stets in guter Ordnung sich präsentieren, und die ganze Wohnung einen anständigen, behaglichen Ausdruck gewinnt. Vermehrt wird derselbe durch die blau-weifsen Wandkacheln und durch die hervorragende

Sauberkeit, die in jedem friesischen Hause herrscht. Immer sind die Dielen schneeweifs gescheuert und mit feinem Sand beetreut, die hölzernen Zwischenwände, Thüren und Fenster mit weifser Ölfarbe gestrichen, grüne Topfgewächse vor den blankgeputzten Scheiben; die gemauerten Wände aber sind manchmal durch die ganze Wohnung mit Fayencekacheln bekleidet, die auf weifsem Grunde ein blaues Bildchen enthalten und den Räumen ein stimmungsvolles Charakteristikum verleihen. Man denke sich folgendes Zimmer: ein Teil der Wände



Plan eines Hallig-Wohnhauses.

1. Fenster.
2. Thüren.
3. Kleine Stube
4. Vordiele (Hausflur)
5. Grosse Stube.
6. Pesel
7. 8. 9. Bettschränke.
10. Ofen
11. Kammer.
12. Küche
13. Feuerherd
14. Speisekammer
15. Eingang zum Keller
16. Fester Kleiderschrank.
17. 18. 19. Viehställe
20. Rinne
21. Gang
22. 23. Schafställe.
24. Treppe

besteht aus Mauerwerk mit Kachelbelag, der andere aus Holzwerk, dessen Fugen durch profilierte Leisten verdeckt sind, mit ganz symmetrischem blau-rot-weifsem Ölfarbenanstrich, während in vertikaler Richtung blaue Ranken- und Blätterarabesken auf weifsem Grunde die Bretter schmücken. Ein farbiger Vorhang schliefst den Bettschrank, die eichenen Thüren aber sind samt ihren Rahmen mit reichen Schnitzereien bedeckt, die als Pendants ausgeführt und ebenfalls mit buntem, aber nicht grellem Farbenanstrich gehoben erscheinen. Neben der Bettnische tritt aus der Wand, mit einer Fläche ganz in sie eingelassen, der dunkle Einlegerofen heraus in Form eines viereckigen eisernen Kastens, der auf zwei Füfsen im Zimmer steht und dessen Seitenwände in Hochrelief biblische Scenen darstellen. Zwei blitzende Messingkugeln sitzen oben auf den beiden Ecken, auf der Platte selbst ruht, an die Wand gelehnt, der blanke messingene „Stülp“ mit zier-

lichen, breiten Bandornamenten, bestimmt, ein Gefäfs mit Speisen unter ihm warm zu halten. An einer Wand steht ein geschnitzter Schrank, in der Ecke die hohe holländische Wanduhr in ihrem stattlichen Gehäuse und um den Klappentisch zwei ledergepolsterte Lehnstühle, während auf einer Kommode ausländische Muscheln und Nippessachen die Aufmerksamkeit erregen. Man wird zugeben, ein behaglicheres Bauernzimmer läfst sich kaum denken, und das befand sich auf einer Hallig, die doch nach Biernatzkis Schilderung einen menschlichen Aufenthalt von wahrhaft bejammernswertem Kulturzustand gewährt. Heut wird man dieses Zimmer freilich vergeblich suchen. Die Werft, auf der es sich befand, ist der See zum Opfer gefallen, die hölzernen Wände samt den Thüren jedoch befinden sich im germanischen Nationalmuseum zu Nürnberg. Eine zutreffende Vorstellung aber von würdigen Zimmerausstattungen, wie sie auf den Halligen nicht selten sind, gewähren die Reproduktionen von Ölgemälden des Halligmalers Jacob Alberts im ersten Hefte der „Graphischen Künste“, Jahrgang 1895, herausgegeben von der Gesellschaft für vervielfältigende Kunst in Wien, Text von Reinhard Kekulé. Hier ist es namentlich das schöne Bild „Königspesel auf der Hallig Hooge“, auf welches ganz besonders hingewiesen sein möge. Man wird aus den Albertsschen Darstellungen den Eindruck gewinnen, dafs es eine Welt für sich ist, die sich, bis vor wenigen Jahren völlig unbekannt, in sinnvoller, gemütlicher Originalität in unsere Zeit hinein erhalten hat, nun aber wohl auch rasch dem Untergange verfallen wird.

In der Küche ist das bemerkenswerteste der niedrige Herd mi breiter und tiefer Platte für zwei Feuerstellen, auf denen nach altgermanischer Art mit offener Flamme gekocht wird. Über zwei Zügen ruht das Brennmaterial (Ditten oder getrockneter Dünger) auf eingemauerten, die Kochgeschirre darüber auf beweglichen Rosten, während der Rauch durch den Rauchfang, der den ganzen Herd überdacht, in den Schornstein geleitet wird. Durch eine Öffnung in der Herdwand wird der Einlegerofen im anstofsenden Zimmer geheizt, indem die torfartigen, glimmenden Ditten mit der Feuerzange hineingelegt werden. Unterhalb der Herdplatte wölbt sich der ziemlich geräumige Backofen, dessen Öffnung für gewöhnlich mit einem Holzdeckel verschlossen ist; vor ihm befindet sich eine ebenfalls verdeckte Vertiefung im Fufsboden der Küche, um den Füfsen der Hausfrau Raum zu gewähren, wenn sie auf der Diele sitzend den Backofen bedient.

Henning sagt in seinem erwähnten Buche auf Seite 51, das

Brennmaterial auf Pellworm bestehe wesentlich aus Heidekraut. Das ist nicht richtig, sowohl hier wie auf den Halligen ist es vielmehr getrockneter Dünger, der teils im Sommer von den Weidefennen eingesammelt, teils im Frühjahr aus den Gruben über die Werftböschungen gebreitet und mit Heuabfällen zu einem derben Brei gemischt wird, um dann mit Holzschuhen glatt getreten zu werden. Halb getrocknet wird er in kleine viereckige Scheiben oder Ditten gestochen und so lange dem Winde und der Sonne ausgesetzt, bis er seinem Zwecke zu dienen vermag. Darüber vergehen in dem feuchten Seeklima Monate, und dann haben die Ditten eigentlich jeglichen Geruch verloren; sie ähneln vielmehr dem Torf so sehr, dafs der Unkundige ihren wahren Ursprung nicht erraten würde. Sie brennen jedoch schlecht und müssen beständig mit einem Federwedel zu gröfserer Lebhaftigkeit ermuntert werden. Aufser den Ditten wird mitunter der Seetorf verwendet, der früher auf Nordstrandisch-Moor in zahlreichen Torfstichen gegraben wurde, deren Spuren sich mit gröfster Deutlichkeit auf dem Watt erhalten haben. Er ist jedoch von so geringer Qualität, dafs er jetzt durch Abbau nicht mehr gewonnen, sondern nur gelegentlich gesammelt wird, wenn nach heftigen Stürmen grofse Stücke desselben vom Grunde losgerissen umhertreiben und an den Halligküsten landen. Er stammt aus den uralten Mooren, die wir Seite 347 erwähnt haben, auf denen jetzt Wattengründe, Halligen und Marschländer ruhen.

Quellen giebt es auf den Halligen nicht, nur auf dem Watt in der Gegend von Gröde-Habel soll eine Süfswasserquelle aus dem Schlamm hervorbrechen, die in früheren Zeiten zur Viehtränke benutzt wurde. Die Bewohner sind daher auf Regenwasser angewiesen, das in gemauerten Cisternen vom Rohrdach her aufgefangen wird, was übrigens auch in anderen Gegenden geschieht, z. B. auf Helgoland. Ist das Dach alt und der Nährboden von allerlei Schmarotzerpflanzen durchsetzt, oder ist der Brunnen längere Zeit nicht gereinigt worden, so nimmt das Wasser eine bräunliche Färbung an und wimmelt namentlich in warmen trockenen Sommern von Infusorien, so dafs es nur zum Kochen dient. Ein reinliches Dach und eine reingehaltene Cisterne liefern jedoch ein durchaus nicht übel schmeckendes, klares Wasser, das man recht wohl trinken kann. Aufserdem giebt es Cisternen, deren Mantel aus ziegelförmig ausgestochenen Erdsoden besteht, und deren Wasser nur für das Vieh Verwendung findet, wie auch dasjenige der sogenannten Fethinge. Darunter versteht man einen kleinen, mit Dachrohr reichlich bewachsenen Teich, der schon bei der Anlage einer

Werft zu berücksichtigen ist, und dessen Sohle in den Grund der Hallig reicht. Auf grofsen Werften findet man wohl auch zwei Fethinge; ja die stattliche Hanswerft auf Hooge besitzt deren sogar drei. Durch ein verschlossenes Siel läfst sich der Teich leeren, wenn sein Inhalt verdorben oder bei aufsergewöhnlichen Sturmfluten voll Seewasser gelaufen ist, während die Brunnen in solchem Falle vollständig ausgeschöpft werden müssen. Begreiflicherweise ist es bei drohender Gefahr die erste Sorge der Bewohner, einen gewissen Wasservorrat in das Haus zu schaffen und dann den Deckel des Ziegelbrunnens sorgfältigst zu verschliefsen und mit Sandsäcken, Erde und Steinen zu belasten. Bei der gegenwärtigen Höhe der Werften wird das jedoch selten notwendig, denn selbst in den furchtbaren Orkanen der beiden letzten Jahre ist das Wasser nicht bis auf das Plateau der Wohnhügel emporgestiegen.

Einen reizenden Schmuck verleihen den Halligwerften die netten Gärtchen, die vor der Südfront ihrer Häuser liegen und auf keiner Hallig fehlen. In ihnen werden Kartoffeln, Speiserüben, Gemüse, Zwiebeln, Salat und Blumen gezogen, aufserdem Stachel-, Johannis- und Flieder- oder Hollunderbeeren, Apfel- und Birnbäume, ja auf Süderoog, welches die ausgedehntesten Gärten rings um das ungewöhnlich grofse Haus besitzt, ist es sogar gelungen, Linden und Kastanien aufzuziehen. Den Bäumen, zu denen vereinzelt auch kleine Pappeln und Weiden kommen, verkümmern die ewigen Winde und Stürme das Dasein am meisten, sie vermögen niemals über die Höhe der etwa 25 bis 30 Fufs hohen Häuser emporzusteigen und gewähren deshalb im Alter einen knorrigen Anblick wie Gebirgsbäume. Ihre Früchte werden auch selten am Baume reif, die Herbstwinde schütteln sie vorzeitig ab; aber diese kümmerliche, den Stürmen abgelistete Vegetation kleidet sich wie jede andere im Mai mit zartem Grün und mit Blüten, weckt die Seligkeit der schönen Jahreszeit nach der Gefangenschaft eines langen, stürmischen, lichtlosen Winters in den Gemütern und belehrt die Kinder, die oft erst in vorgeschrittenen Jahren Gelegenheit finden, begünstigtere Gegenden kennen zu lernen, dafs es aufser dem Graswuchse der Halligwiese noch anders geartete Gewächse gebe, die sie dann freilich in ihrer stolzeren Entwickelung und dem reichen Wechsel der Charaktere von neuem bewundern, wenn sie die weite Welt des Festlandes betreten.

Die Halligbewohner sind rein germanischer Rasse, von stattlichem Wuchs und ansehnlicher Lebensdauer. Ihre Körperhaltung ist frei, sicher und ruhig; würdige Erscheinungen unter Männern und Frauen

sind nicht selten. Sie besitzen ausgezeichnete Charaktereigenschaften, die sich bis heut erhalten haben, weil die Inseln bisher abseits vom Fremdenverkehr lagen; dazu gehören Gastfreundlichkeit, Gutmütigkeit, Gemütstiefe, Sittsamkeit und ein natürlicher Takt, der den Verkehr mit ihnen angenehm macht. Den Männern ist zwar eine stark ausgeprägte Bequemlichkeit eigen, aber in schwierigen Lagen offenbaren sie einen hohen Grad von Besonnenheit und entschlossener Kaltblütigkeit, wie sie auch im Genufs geistiger Getränke anerkennenswert mafs-



Mädchen von Hooge in Nationaltracht.
Originalaufnahme von Hauptmann Lipinski.

voll sind. Überhaupt mafsvoll in allem, das ist die charakteristische Eigenschaft dieser Menschen, die man bei näherer Bekanntschaft von Herzen liebgewinnen lernt. Es sind geborene Seeleute, völlig vertraut mit Luft und Wasser, unübertrefflich, wenn sie den seemännischen Beruf ausüben. Möchten ihnen auch bei zunehmender Berührung mit der Aufsenwelt ihre guten Eigenschaften erhalten bleiben. Das Beispiel Helgolands zeigt, welcher Verderb für die Inselautochthonen aus dem Fremdenverkehr entspringen kann.

Besonderes Lob verdienen die Frauen, die mit geringen Mitteln den Haushalt durch ihren Fleifs, ihre hervorragende Ordnungsliebe und Sauberkeit zu schmücken wissen. Sie haben auch zum grofsen Teil die alte malerische Friesentracht noch bewahrt (siehe vorstehendes Bild), bestehend aus dunklem Rock, unten mit einem breiten hellblauen Streifen,

grofser, faltiger, dunkler Schürze, welche die ganze Figur umschliefst, und dunkler Taille mit flachem, herzförmigem Ausschnitt. Bei festlichen Gelegenheiten kommt dazu der ganze Silberschmuck mit einer grofsen Filigran-Rückenspange im Kreuz, je zwei grofsen runden Filigranknöpfen mit Buckeln unten an jedem Ärmel und an jeder Seite der Brust, und vor allem mit dem prunkvollen, mehrreihigen und breiten Brustschmuck, von welchem silberne oder goldene Medaillen und vielfach verschlungene Ketten herabhängen, letztere auch zwischen gegenüberliegenden silbernen Haken gekreuzt. Um die Schultern liegt das gestickte seidene Brusttuch, das den Ausschnitt freiläfst, um das Haupt, wie jenes kunstvoll geschlungen, das Kopftuch, aus welchem der Haarknoten hervortritt mit grofsen silbernen Nadelköpfen. Diese reizende und höchst malerische Tracht hat sich am meisten auf Föhr erhalten, ist aber in neuester Zeit höchst bedauerlicher Weise überall in der Abnahme begriffen, weil der zunehmende Verkehr mit dem Festlande und der steigende Fremdenbesuch in den Seebädern die eingeborene Bevölkerung auf die unglückselige Idee gebracht hat, die charakteristische kleidsame Nationaltracht als unmodern abzulegen und dafür die nichtssagende Kleidung anzunehmen, wie sie von der untergeordneten Stadtbevölkerung getragen wird. Dafs sich Frauen und Mädchen dadurch direkt verunzieren und nur noch den Eindruck erwecken, den sonntags jedes städtische Dienstmädchen macht, wird leider übersehen. Mit der friesischen Nationaltracht würde eines der reizvollsten Momente von den friesischen Inseln verschwinden.

Wie lange aber werden die Halligen sich überhaupt noch halten? Das ist die allerwichtigste Frage! Unaufhörlich vermindert sich ihr Umfang bei der Ruhelosigkeit der zerstörenden Gewalten, und manche Sturmflut wird zur Katastrophe für das Land, wenn sie auch die Ansiedlungen verschont; so rifs z. B. der furchtbare Orkan des Februars 1894 auf weite Strecken hin von der Hallig Nordmarsch-Langenefs Uferland in der Breite von 5—7 m hinweg. Nun beträgt zwar der Flächeninhalt aller Halligen wenig über 2000 ha im Verkaufswerte von etwa 1 Million Mark, aber das ist nur der geringere Teil ihres Wertes, der vielmehr auf ihrer doppelten Eigenschaft beruht, als Wellenbrecher für die hinter ihnen liegenden Seedeiche und als Stützpunkte für die Zurückeroberung ausgedehnter Wattengefilde. Allerdings werden sie hinsichtlich der Bedeutung der ersteren Funktion erheblich übertroffen durch die grofsen Aufseninseln Amrum, Sylt, Röm u. s. w., aber auch ihre sekundäre Rolle innerhalb des eigentlichen Wattenmeeres ist nicht zu unterschätzen. Man braucht nur bei

schwerem Seegange den grofsen Unterschied zwischen Luv- und Leeseite einer Hallig zu beachten, um die volle Bedeutung des Wörtleins zu ermessen: undas frango! Welch tragisches Geschick: selbst von aller Welt ihrer Hilflosigkeit überlassen und der Vernichtung anheimgegeben, schützen sie die mächtigen Deiche, hinter denen auf Pellworm, Nordstrand und den Festlandsmarschen bequem, ja gut situierte Gemeinden ihre reichen Fluren bestellen und kaum eine Empfindung dafür haben, wie den Halligleuten zu Mute ist, wenn jede an ihren Uferkanten aufdonnernde Brandung ihnen unwiederbringliche Verluste



Hallig bei Sturmflut.

bereitet! Freilich, ein egoistisches Interesse verbietet ja den Uferschutz der Halligen; denn ein Teil des herrlichen Bodens, der von ihnen abgerissen und in feinen Schlamm aufgelöst im Wasser hin und her treibt, wird am Festland durch die fiskalischen Schlickfangvorkehrungen festgehalten und trägt mit bei zur Bildung von vorzüglichem Neuland, das langsam über die Fluten emporwächst und bei hinlänglicher Ausdehnung durch Errichtung fester Deiche in Marschköge verwandelt wird, deren Ertrag sich nach Millionen bewertet. Für das gegenwärtige Jahr sind im preufsischen Etat 268500 Mark ausgeworfen für Deichungen an der Küste Eiderstedts, wo Neuanlandungen im Umfange von 590 ha mit Sommerdeichen eingeschlossen werden sollen, wodurch man eine Weidenutzung von 25650 Mark zu erzielen gedenkt. Da solche Taxen in der Regel lieber zu niedrig als zu hoch angesetzt zu werden pflegen, so wird sich der Ertrag voraussichtlich noch

höher stellen, d. h. der neue Sommer-Koog wird einen Wert von ca. 800000 Mark haben, nach seinem Ausbau zum Winter-Koog mit vollem Wirtschaftsbetrieb sogar von mehr als 2 Millionen. Nun habe ich am zitierten Ort (S. 76) den Nachweis zu führen gesucht, dafs eine Hallig wie Hooge Gesamterträge von einigen 40000 Mark liefert, Langenefs-Nordmarsch demnach nahezu das Doppelte, und doch denkt niemand daran, durch Aufwendung von etlichen 10000 Mark ein Objekt, dessen Wert sich auf 2—3 Millionen erhöhen läfst, zunächst nur zu erhalten, indem man die Uferkanten befestigt; das fiskalische Interesse ist eben dagegen, und unbequem ist das Werk noch aufserdem. Wie klein und kurzsichtig ist das aber gedacht, und wie sachlich falsch! Angenommen, nur die Halligen lieferten durch ihre Zerstörung das Material für Neuanschlickungen in der Husumer Bucht, wie mir von berufener, amtlicher Seite versichert wurde, so würden die Anlandungen nach ihrer Vernichtung aufhören, man würde also die Löhne, die man jetzt für Wattenarbeiten am Festlande zahlt, nur zu dem Zweck verausgaben, die Halligen den alten Besitzerfamilien mit Hilfe des Meeres zu nehmen, sie ans Festland transportieren zu lassen und den Fiskus damit zu bereichern, während sich doch leicht ein Modus finden liefse, ohne Benachteiligung des Staates und vielleicht mit geringeren Mitteln die Inseln ihren rechtmäfsigen Eigentümern zu erhalten. Das wäre gerecht und grofsmütig, und es wäre auch klug, weil thatsächlich nicht die Halligen allein den Schlick für Neuanlandungen liefern, sondern, wie früher gesagt, die deutschen Ströme und der Boden der Nordsee selbst nach jedem starken Sturme, indem das Meer dabei bis auf den Grund aufgewühlt zu werden pflegt. Es wäre ja sonst gar nicht möglich, dafs südlich von Eiderstedt, wo sich nur die im Laufe dieses Jahrhunderts neu entstandene Hallig Helmsand befindet, die stattlichen Köge wieder gewonnen wären, über deren Wert und Gewinnung die Publikationen des Bauinspektors Eckermann in Heide höchst interessante Aufschlüsse gewähren. Unter Berücksichtigung dieser Thatsachen, für die auch der berühmte Hydrotekt Franzius in Bremen in seinem klassischen „Handbuche der Ingenieur-Wissenschaften“ Bd. 3 eintritt, wäre es klug, die Halligen zu erhalten, aber auch um des Schutzes willen, den sie durch ihre wellenbrechende und stromregulierende Thätigkeit den Anschlickungen gewähren. Von noch höherer Bedeutung ist die Erhaltung der Inseln für die Wiedergewinnung eines ansehnlichen Teiles des ganzen Wattenmeeres. Es ist kein Zweifel, dafs man dieselbe durch langsames, systematisches Vorgehen vom Festlande aus erzielen kann, indem man Koog auf Koog sich anhägern

läfst und dann durch Deiche in den Bereich des Marschlandes zieht. Aber diese Methode hat den ernsten Nachteil zu grofser Langsamkeit; denn wenn in dem bisherigen Tempo weiter gearbeitet wird, so vergehen Jahrhunderte, ehe man die überhaupt erreichbaren Grenzen gegen die See gewinnt. Das wäre nun an sich kein direktes Unglück in allen den Fällen, wo nur gewonnen und nichts verloren werden kann; in der Husumer Wattenbucht jedoch steht dabei die Existenz der Halligen auf dem Spiele, die in ihrem Gesamtareal von 1873—1882 um 530 ha zurückgegangen sind, nämlich von 2690 auf 2160. Diese Zahlen beziehen sich allerdings nur auf das steuerpflichtige Fruchtland, so dafs in jenen 530 ha ein nicht geringer Teil damals noch existierenden Ödlandes eingeschlossen war; doch betrug der wirkliche Landabbruch immer noch 14 % der Gesamtfläche innerhalb 9 Jahren! Daraus geht hervor, dafs die Halligen wohl gänzlich von ihren gegenwärtigen Plätzen verschwunden sein würden, ehe man vom Festlande aus sie erreicht hätte, und deshalb mufs in der Husumer Bucht ein anderes System befolgt werden, das an die Halligen selbst und unmittelbar sich anschliefst. Als der preufsische Staat die Regierung von Schleswig-Holstein übernahm, fand er die Vorarbeiten zu einer Verbindung der Hamburger Hallig mit dem Festlande bereits vor; er hat dieselben eifrig fortgesetzt, bedeutende Kosten daran gewendet und es durch eine reichlich 4 km lange feste Faschinenlahnung dahin gebracht, dafs dort der Grund zu einem grofsen künftigen Kooge gelegt ist. In derselben Weise sollten Oland, Gröde-Habel und Nordstrandisch-Moor an das Festland angeschlossen werden. Das wären Arbeiten, die durchaus im Bereich der Möglichkeit lägen und grofsen Gewinn brächten, denn allein zwischen der Olander und Gröde-Habeler Lahnung würde ein Areal von etwa 3000 ha eingeschlossen, welches notwendig zu einem neuen Koog im Anfangswert von 8 Millionen Mark heranwachsen müfste. Die übrigen Halligen, und dabei kommen vor allem Hooge und Langenefs-Nordmarsch in Betracht, müssen inzwischen einzeln für sich erhalten werden, an den gefährdeten Ufern durch Steindossierung, die in der Ausdehnung von einigen 100 Metern bereits bei Nordmarsch sowie bei der Hamburger Hallig Anwendung gefunden hat und sich vorzüglich bewährt, an den minder heftig angegriffenen Strecken durch Anlage von Buhnen. Unter allen Umständen mufs sich das Endziel schneller und billiger auf diesem Wege erreichen lassen; denn wenn an zahlreichen Punkten schon feste Landkomplexe vorhanden sind, so wird die Eroberung des ganzen Gebietes natürlich leichter vor sich gehen, als wenn inzwischen die Halligen

fortgespült werden, und dann ihre Flächen wieder neu gewonnen werden müssen. Es handelt sich allein in der Husumer Bucht um ca. 20000 ha mit einem Anfangswerte von 50 Millionen Mark; so viel aber werden die aufzuwendenden Arbeitskosten nicht annähernd betragen. Selbst wenn auf dem östlichen Arbeitsfelde am Festlande allein an festen Deichen 18—21000 Meter herzustellen wären, so würden sie noch nicht 3 Millionen Mark verschlingen, die Schutzarbeiten an den übrigen Halligen aber würden sich nur nach Hunderttausenden berechnen, denn hier belaufen sich die teuersten auf höchstens 12 Mark für das laufende Meter. Die ganze aufzuwendende Arbeit würde dem Staat zunächst allerdings beträchtliche Opfer zumuten, endlich aber käme doch mit Sicherheit die Zeit der Ernte; denn setzen wir selbst den allerungünstigsten Fall, dafs durch ganz ungewöhnliche Naturereignisse jene 50 Millionen aufgebraucht würden, so resultierte immer noch ein staatswirtschaftlicher Gewinn, weil durch Einrichtung des vollen Wirtschaftsbetriebes der Wert des Neulandes schliefslich auf 80—90 Millionen sich erhöhte. Aufserdem wäre der Bauunternehmer, also der Fiskus, in der Lage, Dezennien lang zahlreiche Arbeiter nutzbringend zu beschäftigen, die angestammte Halligbevölkerung in ihrem Besitz zu erhalten und Platz zu schaffen für tausende von Familien, die jetzt vielleicht dem deutschen Reiche durch Auswanderung verloren gehen, während sie uns als steuerkräftige Mitbürger erhalten werden könnten. Ich brauche gar nicht weiter zu gehen und darauf hinzuweisen, dafs an den Gestaden Schleswig-Holsteins Wattengebiete im Umfange von 55—60000 ha sich zurückerobern lassen, die dereinst ein Wertobjekt von 250 Millionen Mark repräsentieren werden, es genügt schon jene engere Begrenzung des Arbeitsfeldes, um zu zeigen, welche enormen Schätze noch ungehoben auf dem Grunde des Meeres ruhen. In Holland geht man jetzt daran, mit einem Aufwand von, irre ich nicht, 180 Millionen Gulden einen grofsen Teil der Zuider See abzudämmen, weil man gewifs ist, dafür Land im Betrage von 300 Millionen der Kultur zu gewinnen. Ein solches Riesenwerk unternimmt ein kleiner Staat! Preufsen kann sich seiner Mission auf die Dauer nicht entziehen[1]), nur gebieten es Klugheit und Gerechtigkeit, bald zu beginnen, und zwar bei den Halligen.

[1]) Inzwischen hat Se. Excellenz der Herr Minister Thielen auf die wiederholte Interpellation des Herrn Abgeordneten Jürgensen in der preufsischen Kammersitzung vom 9. März d. J. erklärt, die Kgl. Regierung stehe dem direkten Uferschutz der Halligen durchaus wohlwollend gegenüber, nur seien die schwierigen Vorarbeiten bisher zu keinem definitiven Abschlufs gelangt, auch

Zu Christian Gottfried Ehrenbergs hundertstem Geburtstage.

Wenn in einem späteren Jahrhundert einmal die Männer aufgezählt werden, die dem unsrigen — welches wir so gern das naturwissenschaftliche nennen — seinen Charakter gegeben haben, so wird man für die beschreibenden Naturwissenschaften drei bedeutende Vertreter zu nennen wissen, die über alle anderen hervorgeragt haben. Diese sind Alexander v. Humboldt, Charles Darwin und des ersteren „berühmter Freund und sibirischer Reisegefährte“ Ch. G. Ehrenberg. Zu Delitzsch am 19. April 1795 geboren, wurde er in Schulpforta vorgebildet. Der rein philologische Unterricht gab seinem von früh an der Natur zugewandten Sinn keine Nahrung. Aber er befriedigte seine Neigung, indem er auf eigene Faust die in den Pfortaner Wäldern und Feldern vorkommenden Insekten und Pflanzen sammelte. Für die Theologie bestimmt, wandte er sich doch bald dem Studium der Medizin zu, ohne jemals seine Lieblingsbeschäftigung mit den tierischen und pflanzlichen Organismen zu vernachlässigen. Früh hatte er erkannt, was den beschreibenden Naturwissenschaften not that. Es war die Verfolgung der damals noch ganz dunklen Lebensvorgänge mit dem Mikroskop. Alle Vorteile, welche die fortschreitende Technik diesem wichtigsten Werkzeuge des Biologen verlieh, waren auszunutzen. Eben war es in Fraunhofers Werkstatt zu einer hohen Vollendung gebracht worden, freilich kaum zu vergleichen mit seiner heutigen, unüberschreitbar scheinenden Vollkommenheit, aber doch weit überlegen den Werkzeugen des vorigen Jahrhunderts. Schon die Dissertation des jungen Mediziners über die Fortpflanzung der Pilze ist eine Frucht eindringender mikroskopischer Arbeit. Die ärztliche Praxis auszuüben, hatte Ehrenberg, den die biologischen Probleme viel zu sehr beschäftigten, keine Lust.

---

die finanziellen Bedenken noch nicht überwunden. Danach wäre also auch die Hoffnung noch nicht aufzugehen, die zur Zeit der Abfassung obiger Ausführungen auf ein recht tiefes Niveau herabgedrückt war; denn die aufzuwendenden Summen können dem Staate dereinst nur durch herrliche Erfolge vergolten werden.

Vielmehr wollte er das Material zu wissenschaftlichen Arbeiten auf Reisen zusammenbringen. Humboldts und des Ehrenberg befreundeten Chamisso Reisen, die so äufserst fruchtbar für die Wissenschaft sich erwiesen, regten ihn dazu an, und gern ergriff er die ihm gebotene Gelegenheit, Prinz Karl und den General Minutoli nach Ägypten zu begleiten, um so lieber, als auch sein Jugendfreund Hemprich sich anschliefsen durfte. Sechs Jahre mühevollster Forscherarbeit (1820—1826) in Gegenden, die vorher noch nie von dem Fufse eines Mannes der Wissenschaft berührt waren, verschafften ihm eine Fülle von Anregungen zu späteren bedeutenden Arbeiten. Vor allem wuchs die zoologische Ausbeute zu dem Prachtwerke Symbolae physicae aus, welchem die Spuren ausgezeichneter Sorgfalt und beispiellosen Fleifses aufgedrückt sind. Ein glücklicher Zufall ist es, dafs gerade an den Gestaden des roten Meeres, das Ehrenberg mit Hemprich 18 Monate hindurch erforscht, die Europa am nächsten liegenden Korallenbänke sich finden. Bereits durch Forster war bekannt, dafs hier „einträchtige Lithophyten auf einem unterseeischen Gebirgsrücken ihre zelligen Wohnungen erheben"; aber der genauere Verlauf der Erscheinung sollte erst später durch Darwin aufgeklärt werden, der auch durch seine Reise mit dem Schiffe Beagle zum Studium der Korallenriffe angeregt wurde. Für Ehrenberg handelte es sich weniger um die geologischen Verhältnisse der Koralleninseln, als vielmehr um die anatomische Kenntnis von der Organisation der Korallentiere[1]). In einer grofsen Abhandlung gab er später ihre Einteilung und setzte auseinander, wie jeder Teil eines Korallenstockes zwar aus einer Vielzahl organisch abgeschlossener Tier-Individuen bestehe, die aber in den Gruppen der Pflanzenkorallen sich nicht freiwillig trennen können, sondern durch Schichten von kohlensaurem Kalk mit einander verbunden bleiben, so dafs der Stock keineswegs einen Centralpunkt des gemeinsamen Lebens hat. Nicht blos „die Korallenformen, welche im roten Meere die dichten wandartigen Massen bilden, und deren tiefste durch Lichtbrechung vergröfsert dem Auge wie die Kuppel eines Domes erscheinen," hat er als Mäandren, Asträen, Madreporen u. a. m. bestimmt, sondern das ihm aus allen Weltgegenden zugeschickte Material sorgsam untersucht und gesichtet. Von den mehr zufälligen Ergebnissen der Reise sei hier wenigstens ein merkwürdiges angeführt: die Töne, welche viele Reisende auf dem Sinai nahe am roten Meere gehört hatten, wurden von ihm recht einfach dadurch erklärt, dafs

[1]) A. v. Humboldt, Ansichten der Natur. Stuttgart 3. Ausg. 1871, II, 80.

der Berg mit Sand bedeckt ist und die Leute, die ihn erstiegen, diesen in Bewegung setzten und so das Geräusch hervorbrachten.

Nach Berlin zurückgekehrt, übernahm Ehrenberg 1827 eine medizinische Professur. Während eines halben Jahrhunderts bis zu seinem 1876 erfolgten Tode hat er der wissenschaftlichen Welt eine Reihe bedeutender Abhandlungen übergeben, Früchte eingehender Arbeit mit dem Mikroskope. Von überall her empfängt er die zu untersuchenden Proben, die er sorgfältig präpariert, untersucht und aufbewahrt, so dafs seine reiche Sammlung allein ohne die Abhandlungen ihn als ausgezeichneten Forscher erkennen liefsen. Kurz vor seinem Tode konnte er diesen Teil seiner Lebensarbeit — es waren nicht weniger als 3900 Gesteinsproben — dem naturhistorischen Museum in Berlin übergeben. Der Aufenthalt in Berlin wurde durch die gemeinsam mit Humboldt und Rose unternommene Reise nach Asien, welche sich bis zum Altai ausdehnte, sowie durch Studienreisen in England und Frankreich unterbrochen. Im übrigen war es stille, der Welt nicht auffallend Forscherarbeit, der er oblag.

Es war ein glücklicher Griff, dafs Ehrenberg sich zum Hauptstudium die niedrigsten Tier- und Pflanzenformen ausgesucht hatte. Süfses und salziges Wasser ist in gleichem Mafse von einer Unzahl kleinster Lebewesen bewohnt, die man früher alle gemeinhin als Infusorien bezeichnete. Am Ende des 17. Jahrhunderts wurden sie von Leeuwenhoek entdeckt und im 18. reichlich beobachtet, aber erst Ehrenbergs umfassende Untersuchungen haben uns über ihre Organisation und die verschiedenen Rollen, welche die einzelnen Spezies im Haushalte der Natur spielen, genügend informiert. Er fafste freilich unter dem genannten Namen auch Organismen auf, die wir heute in andere Klassen des Tierreichs oder selbst zu den Pflanzen weisen müssen, wie die Kieselalgen (Diatomeen), die Volvicinen und Monaden, ja selbst die Rädertierchen, und in dem Wunsche, jedes Tierchen als „vollkommenen Organismus" zu erkennen, hat er sich, da er den Bau der hochorganisierten Rädertiere zu Grunde legte, auch zu manchen Behauptungen hinreifsen lassen, welche spätere, freilich auch mit Hilfsmitteln besser beratene Forscher als trüglich erweisen konnten. Aber das thut dem gewaltigen Werke, das Ehrenberg geschaffen, nur geringen Abbruch. Wir können ihm nicht besser gerecht werden, als indem wir A. von Humboldts Worte[2]) hierhersetzen: „Durch Ehrenbergs treffliche Arbeiten über das Verhalten des kleinsten Lebens im tropischen Weltmeere, wie im schwimmenden und festen Eise des Südpols hat sich vor

[2]) l. c. II S. 7. Kosmos, Stuttgart 1870 I S. 223.

unsern Augen die organische Lebensephäre, gleichsam der Horizont des Lebens erweitert. Ehrenberg hat gezeigt, dafs auf mehreren mikroskopischen Infusionstierchen wieder andere leben; dafs von den Gallionellen, bei ihrer ungeheuren Teilungskraft und Massenentwickelung, ein unsichtbares Tierchen in vier Tagen zwei Kubikfufs von dem Biliner Thonschiefer bilden kann.“ „Die Milchstrafse der kleinsten Organismen,“ sagt Ehrenberg selbst, „geht durch die Gattungen Monas (oft nur $^1/_{1500}$ mm) Vibrio und Bacterium.“ Es konnte ihm die Ursache des wunderbaren Aufleuchtens des Ozeans nicht entgehen, das man besonders in Tropennächten beobachtet. Es gelang ihm, in der Ostsee Infusorien einzufangen, die, obgleich nur $^1/_4$ bis $^1/_{10}$ mm grofs, doch unter dem Mikroskop sichtbare Funken gaben, nachdem sie zwei Monate lang in Berlin lebendig erhalten waren. Durch mehrmaliges Filtrieren des Seewassers verschaffte er sich eine Flüssigkeit, in der eine gröfsere Zahl von Lichttierchen concentriert war. So liefs sich in Ruhe auch der Lebensakt belauschen, welcher die in kurzer Zeit sich wiederholende Lichtentwickelung hervorbringt. Seine staunenswerte Kenntnis der Arten erlaubte ihm, jede ihm zugesandte Probe zu analysieren. Wurde diese Arbeit auch durch die aufserordentliche Verbreitung einzelner Mikroorganismen erleichtert, so gelang es ihm doch fast in jeder neuen ihm zugesandten Probe neue, für die betreffende Gegend der Erde charakteristische Formen aufzufinden und sich jene erstaunliche Einzelkenntnis anzueignen, die ihm bald erlaubte, auch ohne dafs ihm die Herkunft des Materials angegeben ward, zu bestimmen, woher dasselbe stammte. Es wurden ihm Proben von Staub zugesandt, die den gelblichen Nebeln entstammten, welche von Westen her nach Nord-Afrika und Mittel-Europa dringen; er erkannte leicht, dafs sie amerikanische Arten polygastrischer Tierchen enthielten, also durch die Passatwinde von dort herübergetragen sein mufsten[3]). Auch Charles Darwin, dessen Blick schnell ins Weite gehend der kurzen Strecke durch das Mikroskop nicht angepafst war, konnte nichts besseres thun, als die von seiner Reise heimgebrachten Staubproben, wie auch reiches geologisches Material den geübten Augen des deutschen Forschers zur Prüfung anzuvertrauen.

Wir haben mit dem vorigen eigentlich schon ein anderes Forschungsgebiet des Gelehrten betreten, das freilich mit der Biologie zusammenhängt. Wenigstens hat Ehrenberg von dieser viele Brücken zur Geologie hinüberzuschlagen gewufst. Er hat wie kein anderer erkannt, welchen gewaltigen Anteil die Organismen beim Aufbau der festen Kruste

3) Darwin's Reise, herausgeg. von Kirchhoff, Halle a. S. S. 5.

unseres Planeten gehabt haben, und wie gerade die erstaunliche Vermehrungsfähigkeit der kleinsten unter ihnen die grofsartigsten Wirkungen hervorzubringen vermochte. Wenn wir dabei den Weg vom Nahen zum Fernen nehmen, so haben wir in Ehrenbergs zweiter Heimat, in Berlin, zu beginnen. Der lockere Boden, der die Ufer der Spree von der Jannowitzbrücke abwärts begleitet, und der dem Häuserbau einst nur schwer Halt bot, besteht aus den Kalkschalen der Stückelalgen (Diatomeen), von denen man viele Arten hier finden konnte, und die trotz ihrer Winzigkeit eine viele Meter hohe Schicht zu bilden vermochten. Aber solcher Boden, sogenannter Kieselgur, ist nicht auf Berlin beschränkt, er ist weit verbreitet. Stückelalgen bilden auch den Biliner Thonschiefer und kommen nach Darwins Proben auch in den Pampas Argentiniens und in Patagonien vor. Schnell scheidet Ehrenberg hier und dort die Süfswasser-Organismen von denen der Salzflut, und so läfst sich bestimmen, ob irgend eine Bildung der Erde einst aus süfsem, salzigem oder brackigem Wasser abgesetzt ward[4]).

Aufser den Diatomeen sind es vor allem die Radiolarien, winzige Tierchen, deren überaus zierliche Kieselgerüste sich nach Ehrenberg in vielen Gegenden der Erde zu mächtigen Ablagerungen türmten; lockere Kieselgesteine von Algerien, Sizilien, Ägina und Barbados erwiesen sich aus ihnen zusammengesetzt. Ingleichen zeigten sich die Foraminiferen als massenhaft an der Gesteinebildung beteiligt. Schon in den silurischen Schichten, ja in dem auf der Grenze dieser gegen die noch älteren kambrischen Schichten auftretenden Glaukonitsande liefsen sich die Kieselschalen dieser kleinen Lebewesen erkennen. Kreideähnlicher Schlamm, den Darwin von den Atollen der Südsee sammelt, zeigt die Kieselpanzer der Infusorien, und die tuffartigen Gesteine, die derselbe dem vulkanischen Eiland Ascension entnimmt, erweisen sich als ehemals organisierte Stoffe. Auch hieran müssen kieselgepanzerte Infusorien sich betheiligt haben, die freilich durch vulkanisches Feuer hindurchgegangen und in ihrem jetzigen Zustande ausgeworfen sind.

Infusorien — nicht weniger als 18 Arten — fanden sich in den Stoffen, mit welchen die Feuerländer ihre Körper bemalten, und auch in den Letten, welche den geophagischen Völkern der verschiedensten Erdgegenden von der Natur zum leckeren Mahle bereitet sind.

So häufte Ehrenberg, seitdem er das Mikroskop zur Aufhebung winziger Organismen in den Gesteinen anzuwenden begann, mit unerhörtem Erfolge Entdeckung auf Entdeckung[5]) und begründete die Wissen-

[4]) Darwins Reise. S. 86, S. 135, S. 179.

[5]) Neumayr, Erdgeschichte II S. 60.

schaft der Mikrogeologie, die seitdem so riesig auswachsen sollte. Alle beschreibenden Naturwissenschaften hat er in gleicher Weise gefördert. Durch seine Forschungen über die Herkunft der Organismen in der Luft und im Wasser hat er die Theorie von der keim- und mutterlosen Zeugung (generatio aequivoca), die damals noch zahlreiche Anhänger zählte, sicher bekämpft; aber freilich hat er sich auch niemals zur Annahme der Darwinschen Theorie bequemen wollen, die er für eine nicht zureichend begründete Hypothese hielt. Es steht das mit der grofsen Vorsicht im Zusammenhange, die er selbst bei der Aufstellung seiner Behauptungen gebrauchte, und die er jedem Naturforscher ans Herz legte. In seiner Parabel für Dogmatiker zeigte er an einem fingierten Beispiel, wie leicht Irrtümer geschehen[6]. Möchten doch alle modernen Theoretiker, bevor sie ihre Hypothesen in die Welt setzen, die strengen Grundsätze wissenschaftlicher Methodik anwenden, die Ehrenberg befolgt hat! Sm.

Newcombs Arbeiten über die Bahnen der Hauptplaneten und die astronomischen Konstanten.

Die Theorie der Bewegung der Planeten Merkur, Venus, Mars, Jupiter, Saturn und der Sonne ist vor mehr als 30 Jahren vou Leverrier gründlich untersucht worden; das Resultat dieser grofsen Arbeit bilden die Tafeln dieser Planeten, welche Leverrier verschiedenen Bänden der Annales de l'observatoire de Paris einverleibt hat. Seither ist nicht nur das Beobachtungsmaterial über diese Himmelskörper, mit welchem die Theorie bei der Ableitung der Bahnelemente verglichen werden mufs, aufserordentlich gewachsen, sondern es haben

[6]) Nehmen wir an, sagt Ehrenberg, eine beschränkte Bekanntschaft mit Bergeshöhen hätte uns Grund zu der Annahme gegeben, dafs die Höhen wärmer als die Thäler sind, würde dann nicht eine Mehrheit von Naturforschern die angenommenen Thatsachen sofort nach einer gut begründeten Regel der Wärmeerscheinungen erklären? Warme Luft steigt auf, würden sie argumentieren, wie man sehen kann, wenn man unter einem Ballon ein Feuer anzündet oder den Flug des Essenrauche beobachtet. Kalte Luft sinkt nieder, wie man sich versichern kann, wenn man ein Thermometer in ein Erdloch oder eine Höhle herunterläfst. Deshalb müssen die Thäler kühler als die Bergspitzen sein. Ausserdem sind letztere der Sonne um soviel näher und empfangen ihre ersten und letzten Strahlen. Neun oder zehn Gelehrte — um nicht die Legion der Nachbeter zu erwähnen — würden die zwingende Kraft des Beweises respektieren und zugeben, bis ein respektsloser Forscher so glücklich sein würde, das Vorhandensein von Schnee auf den Spitzen aller hohen Berge nachzuweisen.

sich auch gewisse, für die allgemeinere astronomische Erkenntnis sehr wichtige Fragen entwickelt, zu deren Lösung eine möglichste Verschärfung unserer Kenntnisse der Bahnen der Hauptplaneten und deren Veränderungen, ganz besonders aber in Beziehung auf Merkur und Venus, geboten erscheint. Professor Simon Newcomb, der Leiter der „American Ephemeris", beschäftigt sich deshalb schon seit einer Reihe von Jahren mit einer durchgreifenden Bearbeitung des Materials, deren Frucht seinerzeit neue, allen Ansprüchen auf Genauigkeit genügende Planetentafeln sein werden. Wie aus einem kürzlich von Newcomb veröffentlichten Buche [1]) hervorgeht, ist bisher seine Arbeit namentlich der Untersuchung der Bahnbewegung der vier Planeten Merkur, Venus, Erde und Mars gewidmet gewesen.

In Anbetracht des Umstandes, dafs die Veröffentlichung der detaillierten Resultate wegen des grofsen Umfanges derselben nur allmählich erfolgen kann, begnügt sich Mr. Newcomb in seinem Werke vorläufig mit der Darstellung des Ganges der Untersuchung und der Angabe der hauptsächlichsten Ergebnisse. Danach sind zur Vergleichung der Theorie mit den Beobachtungen alle besseren Materialien herangezogen worden, wie die grofsen Beobachtungsserien von Greenwich (von 1750—1892), Paris (von 1801—1889), Pulkowa (1842—1875), Dorpat (1823—1838), Washington (1846—1891), sowie die kleineren von Palermo, Königsberg, Berlin, Leiden u. s. w. Es fanden sich 40176 Beobachtungen der Sonne, 5421 von Merkur, 12319 von Venus, 4114 von Mars, welche sämtlich mit Leverriers Tafeln zu vergleichen waren. Die Zahl der Bedingungsgleichungen, deren Aufstellung behufs Verbesserung der Theorie notwendig war, belief sich für die Sonne (resp. die Erde) auf 11676, für Merkur auf 3929, Venus 4849, Mars auf 1597. Vermittelst dieser Gleichungen sind die Korrektionen der Leverrierschen Elemente, sowie auch die säkularen Veränderungen der Elemente abgeleitet. Die schliefslichen Elemente und säkularen Variationen sind folgende:

Elemente 1850, Januar 0 mittl. Greenw. Mittag

	Merkur	Venus	Mars	Erde
Mittl. Länge	323° 11′ 23.83″	243° 57′ 44.13″	83° 9′ 16.16″	99° 48′ 18.74″
Perihellänge	75 7 19.37	129 27 34.5	333 17 54.87	100 21 41.0
Knoten	46 33 12.24	75 19 48.43	48 24 0.92	—
Neigung	7 0 7.00	3 23 35.26	1 51 2.45	—
Exzentrizität	0.205 603 98	0.006 844 58	0.093 263 63	0.016 771 90
Mittl. tägl. sider. Beweg.	14.732 303″	5.767 707″	3.548 269″	1.886 623″

[1]) The elements of the four inner Planets and the Fundamental Constants of Astronomy (Supplem. Americ. Ephemeris and Nautical Almanac for 1897). Washington 1895.

	Säkulare Veränderungen in			
der Exzentrizität	+ 0.000 020 493	— 0.000 047 832	+ 0.000 090 689	— 0.000 041 670
der Neigung	+ 6.765"	+ 3.624"	— 2.292"	—
dem Knoten	— 757.701	— 1 785.774	— 2 246.890	—
dem Perihel	+ 532.568	+ 31.996	+ 1 594.480	+ 1 145.368"

Die säkularen Veränderungen gehen selbstverständlich auch aus der Theorie hervor, und es ist sehr wichtig, zu konstatieren, inwieweit die aus Theorie und Beobachtung resultierenden säkularen Variationen miteinander übereinstimmen. Newcomb findet folgende Differenzen im Sinne Beobachtung minus Rechnung:

	Merkur	Venus	Mars	Erde
in der Neigung	+ 0.38"	+ 0.38"	— 0.01"	— 0.22" (geg. d. Äquat.)
in dem Perihel	+ 41.2*	— 7.3	+ 8.0*	+ 6.0
in dem Knoten	+ 5.0	+ 10.1*	+ 0.9	—
in der Exzentrizität	— 0.000 004 27*	+ 0.000 001 02	+ 0.000 001 41	+ 0.000 000 09

Die Unterschiede sind in den durch * bezeichneten Fällen erheblich gröfser, als die den hetreffenden Bestimmungen zukommenden wahrscheinlichen Fehler; sie bestätigen nicht nur das Vorhandensein der schon lange ungefähr bekannten starken Störung im Perihel des Merkur, sondern sie zeigen die Existenz kleinerer Störungen auch im Perihel des Mars, im Knoten der Venusbahn und in der Exzentrizität der Merkurbahn an. Die Ursachen dieser Differenzen sind in einer möglichen Abplattung der Sonne, in dem Vorhandensein kleiner planetarischer Massen oder eines ganzen Schwarmes solcher Körper innerhalb der Venus- und Merkurbahn, in Störungen, verursacht durch das Zodiakallicht, endlich in einer nicht ganz strenge dem Newtonschen Gesetze folgenden Attraktion gesucht worden. Die Meinungen Newcombs darüber, welche von diesen Hypothesen für die annehmbarste zu halten ist, haben wir bereits im Märzheft dieses Jahrganges unserer Zeitschrift (S. 278) dargelegt. Bei Einführung eines nicht nach dem Quadrate der Entfernung, sondern im Sinne der Potenz 2.000 000 16 (Halls Hypothese) wirkenden Anziehungsgesetzes würden in der Perihelbewegung von Merkur Beträge zu 43.4", von Venus 17.0" und von Mars 5.5" hervorgerufen und hierdurch eine bessere Übereinstimmung der Theorie mit der Beobachtung erzielt werden. Newcomb verbreitet sich in seinem Buche aufserdem über eine eingehende und kritische Diskussion einer Reihe von astronomischen Grundwerten, wie des wahrscheinlichsten und zuverlässigsten Betrages der Nutations- und Aberrations-Konstanten, des Betrages der Mondmasse u. s. w. Vermöge der zahlreichen, in der Mehrheit guten Bestimmungen, die die neuere Zeit in der Verbesserung unserer Kenntnis der vielfältigen, in

die Rechnung wie in die Beobachtung eintretenden „Konstanten" erreicht hat, wird eine Kritik dieser vielen Zahlen immer unerläfslicher. Wenn nun auch Prof. Harkness vor 4 Jahren der Verwirrung durch sein Werk über die Konstanten und speziell über die Sonnenparallaxe ziemlich abgeholfen hat, so tritt nach Newcombs Bearbeitung der Bahnen der inneren Planeten neuerdings die Notwendigkeit einer Diskussion hervor, da in dieser Bearbeitung eine Reihe dieser Konstanten mitspielen resp. mit einem höheren Grade von Sicherheit daraus hervorgehen. Von diesen Konstanten mag für weitere Kreise namentlich der Wert der Horizontalparallaxe der Sonne das meiste Interesse haben, da sich an ihn direkt der Betrag der Entfernung der Erde von der Sonne knüpft. Während man nach Newcombs früherer Ableitung der Sonnenparallaxe den Betrag von etwa 8.84" für den wahrscheinlichsten hielt, verminderte Harkness' sorgfältige Diskussion den Wert auf 8"809. Newcomb diskutiert nun nochmals sämtliche Ableitungen, versucht die möglichen systematischen Fehler in Rechnung zu ziehen, die bei der Ermittelung der Sonnenparallaxe begangen werden können, und findet nach dieser Korrektur folgende Tabelle für die einzelnen Ableitungen der Sonnenparallaxe:

Aus der Neubestimmung der Bewegung des Knotens der Venusbahn	8.768"
Aus Gills Marsbeobachtungen auf Ascension	8.780
Aus der Aberrationskonstante, gezogen aus den Beobachtungen zu Pulkowa	8.793
Aus den Beobachtungen der Kontakte bei den Venusvorübergängen von 1761, 1769, 1874, 1882	8.794
Aus den Heliometerbeobachtungen der Planeten Victoria und Sappho	8.799
Aus der parallaktischen Ungleichung des Mondes	8.794
Aus diversen nicht in Pulkowa gemachten Bestimmungen der Aberrations-Konstante	8.806
Aus der Mondgleichung in der Bewegung der Erde	8.818
Aus den Distanzmessungen von Venus zum Sonnenzentrum während der Venusvorübergänge	8.857

Newcomb hält für den wahrscheinlichsten Wert den Betrag 8"796; der diesem Werte zuzumessende wahrscheinliche Fehler soll nach seinen Auseinandersetzungen nur $\pm$ 0.004" sein.

Das Entdecken von Kometen.

Die Auffindung der teleskopischen Kometen, von denen die astronomischen Journale jedes Jahr mehrere melden, ist keineswegs leicht, wie man meinen könnte, — obwohl bei einigen Kometen der letzten Jahre die Entdeckung eine Sache des Zufalls gewesen ist — vielmehr erfordert dieser Zweig der astronomischen Thätigkeit einen erheblichen Aufwand von Zeit und Geduld. Die Nachsuchungen müssen systematisch betrieben werden, indem man mit der Durchforschung eines bestimmten Himmelsabschnittes beginnt und dann von Areal zu Areal weiterschreitet. Das Entdecken gründet sich auf eine Vergleichung der Positionen der etwa vorgefundenen Objekte nebelartigen Aussehens mit den Positionen der Nebelflecke der Nebel-Kataloge. Ein in irgend einer Beobachtungsnacht entdeckter Nebelfleck, der sich in den Katalogen nicht vorfindet, mufs als „verdächtig" sogleich einige Zeit hindurch auf Veränderungen seiner Position geprüft werden. Stellen sich dabei keine Abweichungen von der allgemeinen Bewegung des Sternenhimmels heraus, so ist das gefundene Objekt kein Komet und nur als neuer Nebel in die Nebelverzeichnisse einzuregistrieren. Unter Umständen kann aber auch die scheinbare Bewegung des Kometen eine so langsame sein, dafs sie sich erst am nächsten Tage deutlich zeigt, und es können deshalb auch Kometen, allerdings seltener, übersehen und mit Nebeln verwechselt werden. Bedenkt man nun, wie viel Zeit das Aufnehmen der Positionen der Nebel (es genügen allerdings die ungefähren Positionen) und das Vergleichen in Anspruch nimmt, rechnet dazu die durch schlechtes Wetter ganz wegfallenden und die wegen des Mondscheins unbrauchbaren Abende, sowie die durch plötzliches Beziehen des Himmels mifslingenden Beobachtungen, so wird klar, dafs ein Erfolg beim Kometensuchen sich nicht alsbald einstellen kann. Der Kometen-Entdecker Denning, welcher in einem Artikel über diesen Gegenstand berichtet, giebt an, dafs er zur Auffindung seiner bisherigen 5 Kometen im ganzen 596 Stunden mit Suchen zugebracht hat. Jeder Komet würde also 120 Stunden Arbeit bedurft haben. Es wäre danach die Aussicht vorhanden, dafs man bei täglich zweistündigem, in den ersten Abendstunden oder gegen Morgen vorzunehmenden Beobachten in etwa sechzig völlig klaren, mondfreien Nächten einen Kometen auffinden kann. Dabei sind die Verhältnisse zu Grunde gelegt, unter denen Denning beobachtete, d. h. ein vorzügliches, lichtstarkes Instrument, und der durchschnittliche meteorologische Zustand der Atmosphäre in unseren Breitengraden. Denning arbeitete mit einem Reflektor von 10 Zoll Objektivöffnung, die angewandte Vergröfserung des Oku-

lars war meist eine 40-fache, das Gesichtsfeld überschritt im Durchmesser einen Grad. Die Erfolge können selbstverständlich sehr gesteigert werden, je besser das Instrument für solche Arbeit geeignet ist, und je günstiger die klimatischen Bedingungen ausgewählt werden können. Würde man eine Station in äquatorealen Gebieten im Gebirge, hoch über dem Meere, für das Kometensuchen einrichten und einen der grofsen „Kometensucher“ (Fernröhre von bedeutender Objektivöffnung bei kurzer Brennweite) dort etablieren, so würde der Ertrag der Arbeit wahrscheinlich die doppelte Zahl von Kometen sein. Die Zahl der Kometen, welche entdeckt werden können, hängt aber aufserdem jedenfalls noch von der jeweiligen Stellung der Erde in ihrer Bahn ab. Die Bahnlage der Erde ist eine solche, dafs zu gewissen Jahreszeiten mehr Kometen für uns sichtbar werden können als zu anderen.[1]) In dieser Beziehung zeigen auch die Meteore, denen unsere Erde begegnet, im Laufe eines Jahres Veränderungen ihrer Anzahl. Nach Denning überwiegt die Zahl der observierten Meteoriten im Sommer und Herbst jene, welche vom Winter bis zum Frühjahr wahrnehmbar sind, um das $1^1/_2$-fache. Wir wissen auch noch sehr wenig über die Bedingungen, unter welchen sich neue Kometen im Weltenraume bilden. Es könnte nicht unmöglich sein, dafs diese Bedingungen in einzelnen Teilen des unendlichen Raumes leichter mit einander zusammentreffen als in anderen. Unserem Sonnensystem würden dann zu Zeiten mehr, zu Zeiten weniger Kometen begegnen; der Erfolg der Arbeit unserer Kometenjäger würde dann auch an diesen Umstand geknüpft sein. *

Von den Doppelsternen. Bei der Jahressitzung der amerikanischen Gesellschaft für die Förderung der Wissenschaften hat der Vice-Präsident George C. Comstock einen Vortrag über die Doppelsterne gehalten, welchem wir folgendes entnehmen.

Man kennt jetzt die Bahnen von 42 Sternpaaren, deren Berechnungen auf ein Bogenstück von mehr als 80° gegründet sind. Die

[1]) Im Sommer ist uns an sich schon ein gröfserer Umkreis der Gegend, in welcher die Kometen heller werden, nämlich der Umkreis der Sonne, zugänglicher als im Winter, wegen der hohen Deklination der Sonne. Hauptsächlich werden von jenen Kometen mehr gefunden als von anderen, deren Sonnennähe-Punkte in der Nähe der Erde liegen. Die Kometen mit kleinem Abstande von dem Sonnennähe-Punkte (kleiner Periheldistanz) werden dagegen leichter in der Sonnenferne entdeckt.

mit der kürzesten Umlaufszeit sind δ im Pferde und κ im Pegasus, welche in weniger als 12 Jahren einen Umlauf vollenden. Der Stern ζ im Krebs erfordert ein besonderes Studium: zwei Sterne, die weniger als eine Sekunde von einander entfernt stehen, bewegen sich in einer Ellipse um den gemeinsamen Schwerpunkt, ein dritter, sechs Sekunden davon entfernter, bewegt sich in Schlingen, die einen unsichtbaren Begleiter voraussetzen. Vier Doppelsterne sind durch das Spektroskop entdeckt worden: β im Fuhrmann, der in einer Zeit von nur 4 Tagen seinen Umlauf vollzieht, α in der Jungfrau (4 Tage), ζ im grofsen Bären (105 Tage) und Algol (3 Tage).

Die Massen der sichtbaren und der spektroskopischen Doppelsterne sind durch völlig von einander verschiedene Methoden abgeleitet, aber beide Klassen von Himmelskörpern lassen erkennen, dafs die Sonne ein Stern von weniger als Mittelgröfse ist, — ein Ergebnis, das durch andere unabhängige Seiten der Forschung bestätigt wird. Der geringe Unterschied der Werte, welche die Massen der Sterne aufweisen, ist merkwürdig und deutet auf eine unerklärte Gleichförmigkeit der Gröfse bei den Himmelskörpern, indem durchschnittlich der Begleiter eines Doppelsterns eine etwas gröfsere Masse als die Sonnenmasse besitzt.

Wenn man die Doppelsterne nach dem Typus ihres Spektrums in Gruppen ordnet, so findet man, dafs die Entfernung eines Sterns mit einem Sirius-Spektrum im Durchschnitt etwa dreimal so grofs als diejenige eines Sterns mit einem Sonnenspektrum ist, und ferner, dafs die Doppelsterne von Sonnencharakter, obgleich die Sterne von Siriuscharakter im ganzen zahlreicher sind, ihre siriusähnlichen Genossen im Verhältnis von drei zu vier an Zahl übertreffen.

Vier Fünftel der Doppelsterne, deren Umlaufszeit weniger als 200 Jahre beträgt, haben Bahnen, die kleiner als die des Neptun sind, während die schnellsten Bahnen haben, die zwischen der Jupiter- und Saturnbahn rangieren.

Eine Verbindung der gemessenen Lichtstärke mit den Bahnelementen ist die Massen-Helligkeit oder die Kerzenstärke per Tonne (Young). Der Stern γ im Löwen hat wahrscheinlich mehr als 1000 mal die Massen-Helligkeit des Sternes 61 im Schwan. Beschränken wir uns auf die Doppelsterne mit gut bestimmten Bahnen, so finden wir an den äufsersten Enden der Liste φ im grofsen Bären und 70 im Schlangenträger, dessen Massenhelligkeit nur den 50. Teil von derenigen des ersten beträgt.

Es ist längst bekannt, dafs wenn die Componenten eines Doppel-

sternes annähernd dieselbe Helligkeit haben, sie von derselben Farbe sind, wenn sie aber von ungleichem Glanze sind, dafs dann die Farbe des schwächeren mehr nach dem violetten Ende des Spektrums hin liegt, als die Farbe des helleren.

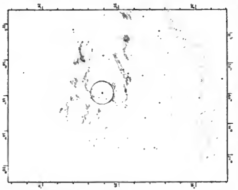
Dieser Unterschied in der Farbe wird zum Teil durch die Spektren dieser Sterne erklärt, denn wenigstens in einigen Fällen zeigt sich, dafs die Sterne Spektren von verschiedenen Typen besitzen, indem der hellere Stern ein Sonnenspektrum, der schwächere ein Siriusspektrum hat.

Grofses theoretisches Interesse haben die mathematischen Untersuchungen Sees, welche die Art und Weise der Entwicklung dieser Körper zum Gegenstande haben. Bereits 1878 hat Doberck nach einem statistischen Vergleich von Doppelsternbahnen gezeigt, dafs diese im allgemeinen desto gröfser und excentrischer sind, je länger die Umlaufszeit der beiden Sterne ist. Man mufste infolge des Gravitationsgesetzes erwarten, dafs die Bahnen gröfser würden, aber es erforderte eine besondere auf die Lehre von der Flutreibung — wie sie Prof. G. H. Darwin entwickelt hat — gegründete Untersuchung, um zu zeigen; dafs auch die Zunahme der Excentricitäten eine Folge dieses Gesetzes ist. Sees Schlüsse lassen sich kurz folgendermafsen zusammenfassen:

Wenn wir die beiden Sterne eines Sternpaares als aus einem plastischen Stoffe bestehend ansehen, so werden sie ineinander körperliche Gezeiten erzeugen, deren Wirkung sein wird, die Sterne auseinander zu treiben und zugleich die Excentricität ihrer Bahnen zu vermehren. Diese Zunahme der Excentricität wird nicht ins Unendliche fortdauern, sondern wird vielmehr in den späteren Entwickelungszuständen einer Abnahme der Excentricitäten weichen, die kreisförmige Bahnen zum Endziele hat. Da aber die Energie des Sternes durch die Strahlung beständig abnimmt, so wird er in den späteren Stadien seiner Lebensgeschichte immer weniger sichtbar werden, bis er schliefslich unsichtbar sein wird; während der Zeit seines Daseins als leuchtender Körper wird seine Geschichte ein fortwährendes Wachsen der Gröfse und der Excentricität der Bahn darstellen. Es ist in dieser Hinsicht interessant zu wissen, dafs die beiden bereits berechneten Bahnen spektroskopischer Doppelsterne sehr viel geringere Excentricitäten zeigen, als die Bahn des Durchschnittsdoppelsterns, während die Ausdehnung ihrer Bahn so gering ist, dafs man einen frühen Entwickelungszustand dieser Sternsysteme vermuten darf.

—r.

Äufsere Plejadennebel. Die berühmte Sterngruppe der Plejaden ist bekanntlich gewiesermafsen in eine ausgedehnte Nebelmaese eingebettet, deren Details vornehmlich auf photographischem Wege durch die Gebrüder Henry fixiert worden sind.[1]) Dafs diese Nebelschleier sich auch bis weit aufserhalb der Grenzen der Sternanhäufung erstrecken, hatte Barnard eeit längerer Zeit bei Gelegenheit eeiner Kometenaufsuchungen bemerkt. Ende vorigen Jahres ist es nun demselben Gelehrten gelungen, durch eine photographische Aufnahme, deren Expositionszeit sich über zwei Nächte erstreckte, jene äufeeren Nebelmassen in ihrer eigentümlichen, zerfetzten Gestalt zu fixieren. Unsere Abbildung reproduziert eine jüngst veröffentlichte zeichnerische Wiedergabe jener photographischen Platte.



Die eigentliche Plejaden-Sterngruppe ist in dieser Zeichnung durch einen Kreis abgegrenzt, und die innerhalb dieses Kreiees gelegenen, bekannten Nebelgebilde sind der Einfachheit halber fortgelaseen. Bei Betrachtung der hier dargestellten Himmelsregion drängt sich die Vermutung auf, dafs die Plejadeneterne nur eine zentrale Verdichtung in einem Nebelchaoe daretellen, welchee eine ungeheuere, aber bei unserer gänzlichen Unkenntnis der Entfernung dieser Objekte völlig unberechenbare Ausdehnung haben mag. Barnard gedenkt übrigene im laufenden Jahre erneute Aufnahmen jener Himmelsgegend mit weiter verlängerter Expositionedauer zu machen und hofft, dadurch vielleicht noch feinere Nebelechimmer, welche die in der Zeichnung wiedergegebenen Fetzen untereinander verbinden dürften, gleichfalle ane Licht zu ziehen.

F. Kbr.

[1]) Man vergleiche den Aufsatz über die Plejaden im III. Bande dieser Zeitschrift (S. 458).

Einige neuere Thatsachen aus der Physik.

In der Sitzung der französischen Gesellschaft für Astronomie vom 7. November 1894 hat Ch. Ed. Guillaume auf einige physikalische Erscheinungen aufmerksam gemacht, die für kosmologische Probleme nicht ohne Belang zu sein scheinen[1]):

Wenn man ein Rad, dessen Felge aus einer Legierung von Nickel und Kupfer gebildet ist, während seine Speichen aus Kupfer bestehen, an einem Punkte seines Umfangs erwärmt, so entsteht ein thermoelektrischer Strom. Ein Magnet, zu dessen magnetischem Felde der entgegengesetzte Punkt des Kreisumfangs gehört, wird, wenn man ihn auf einer Spitze balanciert, durch diesen Strom in eine drehende Bewegung versetzt. Diese Erscheinung ist in dreifacher Hinsicht umkehrbar: das gleichzeitige Vorhandensein eines Temperaturunterschieds und eines magnetischen Feldes können eine Rotation hervorbringen, während eine Rotation und eine Temperaturdifferenz in einer verschiedenartigen Materie ein magnetisches Feld erzeugen müssen. Sollte in ähnlichen Vorgängen der Magnetismus der Erde seine Ursache haben, oder sollten wenigstens die erdmagnetischen Stürme durch solche Vorgänge zu erklären sein?[2])

Bekanntlich ist Crookes durch gewisse von ihm und Hittorf studierte Erscheinungen dahin geführt worden, einen vierten Aggregatzustand der Materie, die strahlende Materie oder das Ultragas, einzuführen. In einer Geifslerschen Röhre, die von einem sehr verdünnten Gase erfüllt ist, entstehen von dem negativen Pole aus jene bekannten Strahlen, welche Crookes für dort abgerissene Moleküle hielt, die in einer raschen fortschreitenden Bewegung begriffen sind, wenn sie an einer Gefäfswand aufprallen oder auf einem in der Röhre befindlichen Körper ein phosphoreszierendes Licht hervorbringen und hinter einem fremden Körper die Erscheinung des Schattens geben. Sie sind in einem ganz leeren Raume nicht zu erzeugen, aber sie durcheilen ihn mit der gröfsten Leichtigkeit und legen auch in den gaserfüllten Räumen einen mehr oder weniger ausgedehnten Weg zurück. Aber hier zerstreuen sie sich desto mehr, je dichter das raumerfüllende Gas ist. Durch ihre Wirkungen sind sie noch merklich, nachdem sie einen Luftraum von 30 cm Länge bei dem gewöhnlichen Atmosphärendruck durchmessen haben. Die mannigfachen Wirkungen dieser Kathodenstrahlen sind besonders noch von Elster und Geitel in Wolfenbüttel

[1]) L'astronomie 1894, Heft 12.

[2]) Vgl. hierzu Bd. 5 S. 331.

und Lenard in Bonn verfolgt worden. Sie entladen elektrische Körper und werden durch ein magnetisches Feld abgelenkt, aber in ungleicher Weise. Am meisten werden diejenigen abgelenkt, die sich auch am meisten zerstreuen, und das findet sein Analogon bei den gewöhnlichen Strahlungen in der Atmosphäre. Dafs die brechbarsten Strahlen der Sonne in der staubreichen Luft am meisten zerstreut werden, erkennt man ja schon an der roten Farbe der Sonnenauf- und -untergänge.

Vielleicht lassen sich einige bei Kometen beobachtete Strahlungsvorgänge durch solche Kathodenstrahlen erklären. Es ist, wie Ebert gezeigt hat, für die relative Stärke der verschiedenen spektralen Strahlen in einer Geifslerschen Röhre übrigens durchaus nicht gleichgiltig, ob dieselbe in eine sekundäre Leitung eingeschaltet ist oder im primären Stromkreise zum Leuchten gebracht wird. Ähnliche Besonderheiten zeigen nun auch die Gase, die unter gewissen natürlichen Bedingungen zum Leuchten gelangen. So ergeben sich beim Polarlicht, das höchst wahrscheinlich von elektrisch leuchtenden Luftteilchen hervorgebracht wird, analoge Änderungen in der Stärke der Strahlen. Andere hierher gehörige Phänomene sind von Tesla studiert worden und werden in der Urania gezeigt. Wechselströme von hoher Schwingungszahl vermögen oft leichter mehrere Millimeter Luft zu durchschneiden, als den Weg durch eine Spule von dickem Kupferdrahte zu nehmen. Bei dem Bau der Blitzableiter müfste dieser Eigentümlichkeit der stark gespannten Wechselströme gebührende Rücksicht gezollt werden.

In derselben Sitzung erwähnte Tissérand ein anderes Problem, auf welches die Aufmerksamkeit durch die in letzter Zeit so beliebt gewordene fallende Katze gelenkt wird[3]). Wenn diese sich, ohne einen Stützpunkt zu haben, allein durch Verschiebung ihrer Muskeln in der Luft umkehren kann, so werden die Mathematiker, welche das Problem der Erddrehung behandeln, sich von neuem fragen müssen, ob unser Planet nicht von selbst seine Drehung ändern kann durch die blofse Wirkung seiner Cyclonen und Meeresströmungen — wie die Katzen durch Muskelverschiebung.

Prof. Quincke in Heidelberg[4]) hat neulich in einem Artikel auf eine andere Analogie aufmerksam gemacht, die wieder einmal zeigt, dafs in den gröfsten Welten wie in den kleinsten Teilchen eines Körpers dasselbe Naturgesetz unabänderlich waltet und zu ähnlichen Erscheinungen führt. Ölige Häutchen, die einzelne Stellen von Seifen-

[3]) H. u. E., Band VII, S. 194.
[4]) Ann. d. Ph. u. Ch., 1894, Nr. 12 S. 593—632.

häutchen überziehen, gruppieren eich durch die Wirkung des Waseers zu eo eigentümlichen Figuren, wie die Sterne und Nebelflecke im unendlichen Weltenraum. Das Streben der modernen physikalischen Wieeenschaft geht dahin, irgend welche Qualitätsunterschiede zwischen unendlich grofeen und unendlich kleinen Entfernungen zu ignorieren, und eo darf man dreist annehmen, dafs die grofsen Massen der Fixsterne im Weltenraume wie die unendlich nahen Moleküle in den Seifenhäutchen einander nach denselben ehernen Gesetzen beeinflussen müssen. Und auch das Material der organiechen Natur, das Plasma, ähnelt in seiner Zusammeneetzung und seinen Bewegungeerecheinungen der Struktur und den Bewegungserscheinungen, die man auf öligen Häutchen beobachtet hat. —r.

Argon, ein neues Gas in der Atmosphäre[1]).

Es darf wunderbar erecheinen, dafe die Zusammensetzung der Luft, die man seit etwa einem Jahrhundert für recht genau bekannt hielt, eich jetzt auf einmal als ganz andere erwieeen hat. Dafe ein Gas, welchee etwa ein Prozent von der irdischen Lufthülle ausmacht, sich bisher vor den Nachforschungen der Chemiker eo erfolgreich verbergen konnte, das mag vielleicht zum Teil am Autoritätsglauben liegen, daran, dafs man eich auf die grofeen Chemiker des vorigen Jahrhunderts — die Lavoieier, Scheele, Priestley und Cavendish — zu sehr verlassen hat; auch haben die Instrumente, mit denen man die Dichtebeetimmungen der Gase vorzunehmen pflegt, gerade jetzt erst die Vollkommenheit erreicht, die Lord Rayleigh erlaubten, einen Unterschied in dem Gewicht des atmosphärischen und dee aus chemiechen Verbindungen hergeetellten Stickstoffs zu erkennen. Vor allem aber wird eine Eigentümlichkeit des neuen Gases daran schuld sein, welches ihm auch den Namen Argon[2]) verschafft hat, nämlich seine Trägheit gegenüber allen bisher bekannten Naturkörpern, die verhindert hat, dafs man es bisher an einen solchen binden konnte, und auf welche wir zurückkommen werden. Ohne den Entdeckern das geringste von ihrem wohlverdienten Ruhme nehmen zu wollen, einen neuen Körper den bislang bekannten hinzugefügt zu haben, müssen wir doch bekennen, dafe Cavendish bereits im Besitz deeselben geweeen ist[3]).

[1]) Vergl. Märzheft S. 282.

[2]) Unwirksam (α privativum und ἔργον).

[3]) Wenigstens geht das aus der folgenden Stelle seines 1785 in den Phil.-Trans. of the R. Soc. Vol. 75 veröffentlichten Aufsatzes über „Versuche

Es steht fest, dafs **Cavendish** einen Bestandteil der Luft entdeckt hat, der $^1/_{120}$ des Ganzen ausmachte und sich beim Durchschlagen des elektrischen Funkens nicht mehr mit dem Sauerstoff der Luft zu Salpetersäure-Anhydrid verbinden mochte. Wenn niemand bisher auf diese Entdeckung zurückgekommen ist, so liegt das wohl daran, dafs man **Cavendish'** Versuche für nicht genau genug erachtet hat, als dafs sie bei den heutigen vollkommenen Einrichtungen noch in Betracht kommen müfsten.

In der That haben die beiden englischen Forscher, die sich zur Herstellung und Untersuchung des Argons verbunden haben, Lord

---

mit Luft" hervor, welche Mc. Gowan in Knowledge, März 1895 zitiert. „Soweit sich die bisher publizierten Versuche erstrecken, wissen wir von dem phlogistizierten Teil unserer Atmosphäre (dem Stickstoff) kaum mehr, als dafs er von Kalkwasser, kaustischen Alkalien oder nitrosem Gase (Stickoxyd) nicht gebunden wird, dafs er ungeeignet ist, die Verbrennung zu nähren oder das Leben in den Tieren zu unterhalten, sowie dafs sein spezifisches Gewicht nicht viel geringer als das der gewöhnlichen Luft ist; so dafs — obgleich die Salpetersäure durch ihre Verbindung mit Phlogiston in ein Gas verwandelt wird, welches diese Eigenschaften besitzt, und obgleich es demzufolge vernünftig wäre, anzunehmen, dafs wenigstens ein Teil der phlogistizierten Luft der Atmosphäre aus dieser Säure in Verbindung mit Phlogiston besteht, man doch im Zweifel bleiben mufs, ob das Ganze derartig ist, oder ob es nicht in Wirklichkeit viele verschiedene von uns unter dem Namen „phlogistizierter Luft" vermengte Substanzen sind. Deshalb machte ich einen Versuch, um zu bestimmen, ob ein gegebener Teil der phlogistizierten Luft der Atmosphäre sich ganz und gar zu Salpetersäure reduzieren liefse, oder ob es nicht einen Teil gäbe, dessen Natur von dem Rest verschieden ist, und der sich jener Veränderung widersetzt. Die vorausgehenden Versuche entschieden diesen Punkt in der That einigermafsen, indem bei weitem der gröfste Teil der in die Röhre abgelassenen Luft seine Elastizität verlor; da jedoch einiges unabsorbiert blieb, so schien es nicht sicher, ob es von derselben Natur wie der Rest wäre oder nicht. Zu diesem Zwecke band ich eine ähnliche Mischung von dephlogistizierter (Sauerstoff) und gewöhnlicher Luft in derselben Weise wie zuvor, bis sie auf einen kleinen Theil ihrer ursprünglichen Menge reduziert war. Dann fügte ich, um von der phlogistizierten Luft, die in der Röhre blieb, soviel wie möglich zu zersetzen, etwas dephlogistizierte Luft hinzu und liefs den Funken solange hindurchschlagen, bis keine weitere Verminderung stattfand. Nachdem ich auf diese Weise soviel wie möglich von der phlogistizierten Luft kondensiert hatte, liefs ich etwas Schwefelleberlösung zu, um die dephlogistizierte Luft aufzunehmen. Hiernach blieb nur eine kleine Luftblase unabsorbiert, die sicher nicht gröfser als $^1/_{120}$ von dem in die Röhre zugelassenen phlogistizierten Gase war, so dafs, wenn ein Teil der phlogistizierten Luft unserer Atmosphäre existiert, der sich von dem Rest unterscheidet und sich nicht zu Salpetersäure verbinden läfst, wir sicher schliefsen können, dafs er nicht mehr als $^1/_{120}$ des Ganzen betragen kann." (Verbindung mit Phlogiston heifst in der damaligen chemischen Sprache die Entziehung von Sauerstoff.)

Rayleigh und Prof. Ramsay[4]) sehr genaue und mächtige Apparate zur Verfügung gehabt, mit denen sie das neue Gas in großer Reinheit und in genügender Menge (ein Liter oder mehr in einem nicht zu langen Zeitraum) erhalten konnten. Hatten ihnen die Vorversuche bereits für das neue Gas ein viel höheres spezifisches Gewicht als für den Stickstoff ergeben, so konnten sie ein Verfahren anwenden, das ihnen leicht argonreichere Luft verschaffte. Zwingt man nämlich eine Reihe von Gasen durch eine poröse Wand hindurch zu gehen, so wird dasjenige am schnellsten passieren, welches das geringste Gewicht hat. Die Geschwindigkeiten verhalten sich nämlich umgekehrt wie die Quadratwurzeln aus den Dichtigkeiten der Gase. Das Argon passiert also eine poröse Thonwand viel schwerer als die andern Bestandteile der Luft. Es bleibt demnach, indem man komprimierte Luft aus einem Gefäße durch eine solche Wand abströmen läßt, ein argonreicheres Gemenge in dem Gefäße zurück, aus welchem das Gas leichter zu isolieren ist. Die beiden zur Isolierung angewendeten Verfahren[5]) ergaben ein Gas von genau denselben Eigenschaften, womit die Entdeckung wesentlich bestätigt wird. Kontrolversuche zeigten noch, daß chemisch gewonnener Stickstoff, den man nach der Cavendishschen Methode mit Sauerstoff verband, bis auf ganz geringe Spuren (etwa $1/2$ pro mille) sich in die Verbindung einließ — Spuren von Argon, die eben aus der unvermeidlichen atmosphärischen Luft hineingekommen waren.

Zunächst mußte nun die Entscheidung gefällt werden, ob man es im Argon mit einer ähnlichen Modifikation zu thun habe, wie sie das Ozon vom Sauerstoff ist. Dazu verwendete man den elektrischen Strom; aber weder der chemisch reine noch der atmosphärische Stickstoff ließ sich irgend von ihm beeinflussen, auch mit der Zeit ändern sie sich keineswegs um, während das Ozon dadurch bald völlig zerstört wird.

Von den Eigenschaften des neuen Gases sind die folgenden charakteristisch:

Seine Dichtigkeit in Beziehung auf den Wasserstoff ist 20. Das Spektrum ist durchaus anders als das aller übrigen Gase. Von dem berühmten Spektroskopiker Crookes, den die Gelehrten zur Mithilfe heranzogen, wurde konstatiert, daß es je nach der Intensität des Stromes, durch den man das Argon zum Leuchten brachte, aus einer Reihe roter oder aus einer Reihe blauer Linien besteht. Hieraus

[4]) Sitzung der R.-Soc. vom 31. Januar 1895.

[5]) Vergl. S. 282 des Märzheftes.

braucht nicht geschlossen zu werden, dafs das Argon kein einfacher Körper, sondern etwa ein Gemenge mehrerer Gase sei, denn auch der Stickstoff hat z. B. ein doppeltes Spektrum, das freilich in der einen Form neben einfachen Linien auch Kannelierungen aufweist.

Die Löslichkeit des Gases im Wasser ist dieselbe wie die des Sauerstoffs, sie beträgt nämlich 4 pCt., so dafs es sich stärker als der Stickstoff löst, der nur zu $2^1/_2$ pCt. absorbiert wird. Hieraus folgt, dafs der atmosphärische Stickstoff, wenn er in Regenwasser sich gelöst findet, reicher an Argon sein mufs, als in der Luft. In der That zeigt der aus Regenwasser gezogene Stickstoff eine weit höhere Dichtigkeit, als der der Luft. War es den Entdeckern nicht gelungen, das Gas flüssig zu machen, obgleich sie eine Temperatur von — 90° und einen Druck von 100 Atmosphären anwendeten, so glückte dies dem Prof. Olszewski von der Krakauer Universität mit Hilfe der durch Verdampfung von Äthylen erzeugten Kälte bei — 121° und einem Druck von 50,6 Atmosphären. Beim gewöhnlichen Druck (740 mm) siedet das flüssige Argon erst bei — 187° und wird bei — 189,6° fest. Es liefert eine farblose Flüssigkeit, deren spezifisches Gewicht mit 1,5 gröfser als das des flüssigen Sauerstoffs (1,12) und des flüssigen Stickstoffs (0,885) ist.

Eine äufserst interessante Zahl in der Physik ist das Verhältnis derjenigen Wärmemengen, welche man einem Gase zuführen mufs, um es bei konstantem Druck oder bei konstantem Volumen um eine bestimmte Anzahl von Graden zu erwärmen. Die erstere Zahl ist stets gröfser, und bei Stickstoff, Sauerstoff, Wasserstoff ist jenes Verhältnis 1,41. Dieses Verhältnis läfst sich aus der Geschwindigkeit des Schalles in einem Gase, aber auch aus der Wellenlänge, die einem bestimmten Tone entspricht, ableiten, und es steht in merkwürdiger Beziehung zu der Arbeit, die beim Ausdehnen des Gases geleistet wird. Für das Argon ergab sich jenes Verhältnis etwa zu 1,6, also viel gröfser. Nur für den Quecksilberdampf hat man bisher eine ähnlich grofse Zahl gefunden. Hieraus ergiebt sich, dafs dem Argon eine ähnliche Eigenschaft zukommt, wie man sie bisher eben nur beim Quecksilberdampf bei etwa 800° beobachtet hat. Die kleinsten Teile dieses Dampfes sind nämlich nicht aus mehreren Atomen zusammengesetzt, wie bei allen anderen Gasen, sie sind vielmehr einatomig. Die ganze Wärme, die bei konstantem Druck zugeführt wird, wird hier nämlich zur Trennung der Moleküle, nicht noch zur Trennung der Atome in den Molekülen verwendet. Auch für das Argon folgt genau dieselbe Eigenschaft, die für die anderen Gase erst in der auf Erden unnach-

ahmharen Glut der Sonne eintritt. Sind aber die Moleküle des Argone bei gewöhnlicher Temperatur in Atome aufgelöst oder, wie man sich ausdrückt, dissociiert, eo darf man weiter schon vorher annehmen, dafs das Argon hei der gewöhnlichen Temperatur keine Verhindungen mit anderen Körpern eingeht — ehensowenig wie das Quecksilber hei 800° und die Körper in der Photoephäre der Sonne. Das hahen in der Tbat die Versuche der beiden Gelehrten bestätigt. Alle Anetrengungen, dae Gas an einen Körper von nooh eo starker obemischer Verwandschaftskraft zu hinden, sind erfolglos geblieben. Allerdings sind jetzt Versuche im Gange, es noch dem Fluor zu verhinden, dem Element, dem unter allen die gröfste Verwandschaftskraft eignet. Aber es ist wohl keine Auesicht, dafe eolche Versucbe hei gewöhnlicher Temperatur zum Ziele führen. Die Möglichkeit liegt vor, dafs das Gas bei niedriger Temperatur noch mehratomig wird und dann solohe Versuche von Erfolg gekrönt eein werden. Hier liegt der Hauptgrund, warum das Gas hisher unentdeckt gehlieben iet.

Berthelot[6]) warnt davor, aus dieeer Unwirksamkeit dee Argons, die weit gröfser als die des Sticketoffs ist, den Schlufs zu ziehen, dafe die Anwesenheit des Argone in der Atmosphäre keinen Einflufs auf die höheren Tiere ausübt. Für die Bakterien hat Berthelot selbst gezeigt, dafe eie den freien Stickstoff der Luft verzehren[7]), aleo mufe man sich wegen des Argons vor übereilten Schlüssen hüten. Vielleicht hilft es, nachzusehen, oh der durch die völlige Zeretörung einer Pflanze oder einee Tieres gewonnene Stickstoff kein Argon enthält.

Dafs das Argon keine chemische Verhindung ist, das erhellt bereits aus eeiner Einatomigkeit. Aber vielleicht könnte es ein Gemenge mehrerer elementarer Gase sein. Weisen auch die Untersuchungen am Spektrum keineswegs darauf hin, so doch vielleicht der Umstand, dafe das Atomgewicht des neuen Elements (40) eich nicht in die nach Mendeléjeff benannte Reihe der Atomgewichte der chemischen Elemente einordnet, und dafs damit ein Gesetz durchhroohen wird, das selbst zu schönen Entdeckungen geführt hat.

Vielleicht gelingt in einiger Zeit der Nachweis, dafs das Argon doch noch anderswo als in der Luft, in unorganischen oder organischen Körpern enthalten ist.

In jedem Falle — sagt Berthelot — liefert die Methode, die zu seiner Entdeckung geführt hat, einen neuen Beweis für die Hilfs-

---

[6]) C. R. 1895 Febr. 4.

[7]) H. u. E., Bd. IV S. 336 f.

quellen, welche aus der Spektralanalyse fliefsen, und erfüllt uns mit hoher Achtung vor der Ausdauer und Präzision der Experimentalforscher, welche solche Resultate erzielt haben.[8] Sm.

Acetylengas.

In dem Wettstreite, den das Steinkohlengas mit dem elektrischen Lichte kämpft, ist ein neuer Konkurrent aufgetaucht, der Beiden den Sieg streitig zu machen droht. Zwar ist es kein neuentdeckter Körper, dem von allen Seiten ein so grofses Interesse entgegengebracht wird, das Acetylen ist im Gegenteil den Chemikern schon lange wohl bekannt. Jedes chemische Handbuch, jedes Konversationslexikon giebt darüber Auskunft. Man hat es auf verschiedene Weise dargestellt. In reinem Zustande erhielt es zuerst Berthelot im Jahre 1859, indem er die Dämpfe des Äthers, Alkohols oder Methylalkohols durch rotglühende Kupferröhren leitete, aus den Zersetzungsprodukten das Acetylen als Kupferverbindung niederschlug und dann durch Salzsäure von dem Kupfer befreite.

Das Acetylen ($C_2\ H_2$) besteht aus 24 Gewichtsteilen Kohlenstoff und zwei Gewichtsteilen Wasserstoff.[1]) Es ist das erste und einfachste Glied in der Reihe der wasserstoffarmen Kohlenwasserstoffe aus der Gruppe der Methanderivate und die einzige bekannte organische Verbindung, die sich direkt aus ihren Elementen darstellen läfst. Acetylen ist ein farbloses Gas von starkem, unangenehmen Geruch, der sich auch beim Steinkohlengas findet, obwohl diesem nur wenige Hundertstel Prozent Acetylen beigemischt sind. Es verbrennt mit einer stark leuchtenden und rufsenden Flamme. Acetylen verbindet sich mit dem Hämoglobin und bringt dadurch Vergiftungserscheinungen hervor, doch kann das Hämoglobin aus dieser Verbindung durch Schwefelammonium regeneriert werden.

[8]) Wie wir nach der Drucklegung erfahren, hat Prof. Ramsay das neue Element nun auch in dem von Nordenskiöld entdeckten seltenen Mineral Clevit aufgefunden. Es ist dort an ein anderes auf der Erde bisher nicht wahrgenommenes Element, das Helium, gebunden, das aber durch sein Spektrum in der Sonne und dem Polarlichte nachweisbar ist. (Vergl. H. u. E. Bd. I Heft 1). Wieder war es Crookes, der das Erscheinen der Heliumlinie in dem Spektrum des glühenden Clevit gezeigt hat. Berthelot hat diese Nachricht der Pariser Akademie mitgeteilt, wo sie grofses Aufsehen erregte, und daraus Folgerungen über die wahrscheinliche Natur des Polar- und des Zodiakallichtes gezogen.

[1]) Schillings Journal für Gasbeleuchtung etc. 1895 S. 168 ff.

Unter allen Kohlenwasserstoffen besitzt das Acetylen die gröfste Leuchtkraft. Eine Flamme, die in der Stunde 142 Liter dieses Gases verbraucht, hat die Helligkeit von 240 Normalkerzen, während unser Leuchtgas bei demselben stündlichen Verbrauche nur etwa 16 Normalkerzen erreicht. 15 cbm Leuchtgas geben also etwa dieselbe Lichtmenge, wie ein Kubikmeter Acetylen.

Letzteres hatte so lange nur eine theoretische Bedeutung, als es nicht gelungen war, ein einfaches Herstellungsverfahren zu ermitteln. Nun hatte schon Wöhler im Jahre 1862 Acetylen erhalten, indem er eine durch Erhitzen von Zinkcalcium mit Kohle hergestellte Verbindung mit Wasser zersetzte. Dieses Calciumcarbid hat dann Moissan im elektrischen Kohlenbogen dargestellt, und neuerdings ist dieses Verfahren von der Wilson Aluminium Company in Spray, N. C. technisch weiter ausgebildet worden.

Der dabei zur Verwendung kommende Schmelzofen besteht aus einem in einer festen Chamotteform gebetteten Tiegel aus Kohle oder Graphit, der zur Aufnahme der zu schmelzenden Mischung — Kalk und Anthracitpulver — dient und gleichzeitig die eine Elektrode bildet. Die andere Elektrode, ein Kohlenstab, ragt von oben in den Tiegel hinein, dessen obere Öffnung noch durch Kohlenplatten verschlossen wird. Bei dem Durchgange des elektrischen Stromes wird das Gemisch zu einer dunkelgrauen Substanz, eben dem Calciumcarbid nach der Formel $Ca\,O + 3\,C = Ca\,C_2 + C\,O$, unter Entwickelung von Kohlenoxyd. Wird nun das Calciumcarbid dem Wasser ausgesetzt, so zerfällt es in Kalk und Acetylen nach der Gleichung $Ca\,C_2 + H_2\,O = Ca\,O + C_2\,H_2$. Ein Kilogramm Calciumcarbid liefert dabei theoretisch 0,4 kg oder etwas mehr als 0,3 cbm Acetylen.

Die Versuche von Wilson und Professor Morton haben nun ergeben, dafs 1000 kg Calciumcarbid zu einem Preise von 80 M. hergestellt werden können. Da der bei der Zersetzung durch Wasser zurückbleibende Kalk einen Wert von etwa 9 M. hat, so würde sich der Preis für das daraus gewonnene Acetylen, dessen Menge reichlich 300 cbm beträgt, auf 71 M. stellen, und 1 cbm Acetylen mithin nicht ganz 24 Pf. kosten. Da dieses Gas nun die fünfzehnfache Leuchtkraft unseres Leuchtgases hat, so würde bei der Annahme eines Preises von 16 Pf. für das Kubikmeter des letzteren eine bestimmte Lichtmenge bei der Verwendung von Acetylengas mehr als zehnmal billiger herzustellen sein, als bei der Verwendung von Leuchtgas.

Dazu kommt nun noch, dafs sich das Acetylengas weit bequemer herstellen läfst, als das Steinkohlengas. Wenn das Calciumcarbid

käuflich zu haben ist, so ist jedermann im stande, sich sein Gas selbst zu erzeugen. Man kann Lampen konstruieren, in deren Fufs sich die Gasanstalt befindet; ein Gefäfs zur Aufnahme des Calciumcarbids und des Wassers, genügend sicher verschlossen, ist alles, was dazu erforderlich ist. Obenauf befindet sich dann der Brenner, ein Flachbrenner, der eine sehr dünne Flamme erzeugt, um die Rufsausscheidung zu vermeiden.

Acetylen kann auch verflüssigt werden, und man ist so im stande, es wie die Kohlensäure in Stahlbehältern zu transportieren; es eignet sich daher auch besonders zur Beleuchtung von Verkehrsmitteln, von Wagen, Eisenbahnen, Schiffen. Für diese Zwecke sind schon Stahlbomben konstruiert worden, die bei einem Durchmesser von 100 mm eine Höhe von 400 mm haben. Dieselben haben oben eine Öffnung, durch die eine Calciumcarbidstange von $^1/_2$ kg Gewicht, sowie das erforderliche Wasser eingeführt wird. Eine Öffnung am unteren Ende gestattet die Entfernung des gebildeten Kalks. Das Acetylengas steht in diesen Bomben unter seinem eigenen Drucke, ein Reduktionsventil gestattet, das Gas in beliebiger Menge und bei beliebigem Drucke zu entnehmen. Bei einem stündlichen Verbrauche von 15 Liter giebt eine solche Bombe zehn Stunden lang eine Flamme von 20 Normalkerzen.

Nach alledem erscheint es, falls die amerikanische Preisberechnung sich als richtig herausstellt[2]), wahrscheinlich, dafs wir einer grofsen Umwälzung in der Beleuchtungstechnik entgegen gehen, doch stehen wir noch am Anfange der Bewegung, deren weiteren Fortgang wir sorgfältig zu verfolgen nicht unterlassen werden. Hm.

[2]) Vorläufig ist das Acetylengas noch über sechsmal so theuer, als nach obiger Berechnung, denn die Aluminium-Industrie-Aktien-Gesellschaft in Neuhausen (Schweiz), welche die Gewinnung von Calciumcarbid in ihre Fabrikation aufgenommen hat, setzt den Preis für 1 kg Calciumcarbid auf 50 Pfg. fest (Schillings Journal für Gasbeleuchtung etc., 1895, S. 202).

Bibliographisches

W. F. Wislicenus: Astronomische Chronologie. Ein Hilfsbuch für Historiker, Archäologen und Astronomen. Leipzig, Teubner 1895.

Die historische Forschung sieht sich nicht selten genötigt, behufs Entwirrung und Fixierung der in den Überlieferungen des Altertums vorkommenden Ereignisse ihre Zuflucht zu astronomischen Feststellungen zu nehmen, wie die Aufsuchung der Zeit gewisser Sonnen- und Mondfinsternisse, die von den alten Autoren gemeldet werden, die Berechnung der heliakischen Aufgänge des Sirius, an die sich gewisse Fragen über die von den Ägyptern gebrauchte Zeitrechnung knüpfen, die Bestimmung der Zeiten, in welchen innerhalb einer gegebenen Epoche der Eintritt der Sonne in die einzelnen Zeichen des Tierkreises erfolgt u. s. w. Die Lösung der meisten dieser Aufgaben bedarf einer mehr oder weniger komplizierten astronomischen Untersuchung, und die Hilfsmittel hierzu sind erst in neuerer Zeit besser ausgebildet, speziell die für die Bestimmung der Finsternisse erst in den letzten zehn Jahren in eine wirklich bequeme Form gebracht worden. Es sei hier namentlich an das grofse Werk Oppolzers „Canon der Finsternisse“, an die vortrefflichen Tafelwerke von Schram für die nähere Bestimmung der Sichtbarkeitsverhältnisse der Finsternisse und von Wislicenus für die jährlichen Auf- und Untergänge der Gestirne erinnert, nicht minder an Schrams chronologische Tafeln u. s. f. Die Benutzung dieser Tafeln liegt dem Historiker, obwohl sie für seinen Gebrauch bestimmt sind, nicht sehr nahe, da hierbei erheblich mehr Gewandtheit im astronomischen Rechnen erfordert wird, als der Historiker im allgemeinen zu erwerben Gelegenheit hat, und geradezu unzugänglich wird ihm allermeist die Sache, wenn es sich, wie bei den Finsternissen, um die Erledigung der bei den Detailfragen auftretenden komplizierten Reihen von Formeln handelt. Der Verfasser hat sich nur die Aufgabe gestellt, für die Fälle, wo es sich sozusagen um die Hauptfragen, also um kein tieferes Eindringen handelt, die Art der Benutzung der Haupttafelwerke durch Ausarbeitung einer Anleitung und durch Beigabe von Beispielen zu erläutern. Aufser des Verfassers Auf- und Untergangstafeln der Gestirne sind behandelt: Schrams Finsternistafeln und chronologische Hilfstafeln, Oppolzers Syzygientafeln und der „Canon“, Largeteaus Sonnen- und Mondtafeln, und Danckwortts Sternverzeichnis. Die Einleitung bildet eine populäre Auseinandersetzung jener Grundbegriffe der Astronomie, auf welche die Tafelwerke Beziehungen haben, also Erklärungen über den Mondlauf, über die Auf- und Untergänge der Sterne, über das Wesen der Finsternisse u. s. w. Daran reihen sich die Erläuterungen über die Einrichtungen und den Gebrauch der Tafeln. Ich finde das Buch ganz zweckmäfsig. Nur möchte ich an zwei Stellen bei einer künftigen Auflage eine Verbesserung wünschen. Die eine Korrektur betrifft den Gebrauch jener Tafeln, welche Schram konstruiert hat, um die von mir 1882—1884 aus historischen Sonnen-

finsternissen abgeleiteten empirischen Korrektionen bei Oppolzers „Canon der Finsternisse" herücksichtigen zu können. Die vom Verfasser gegebene Darstellung wird auf die der Sache Fernstehenden den Eindruck machen, als bewirkten diese Tafeln ein „genaueres" Resultat von Zeit und Gröfse der Finsternisse, in dem Sinne, dafs durch sie die Strenge einer nach den Formeln für die Ermittelung der näheren Umstände der Finsternisse geführten Rechnung erreichbar sei, während durch die Benutzung meiner Korrektionen bei Gebrauch der heiden Schramschen Tafeln nur jene Verbesseruug erlangt wird, die eben durch diese Tafeln (welche nur rohe Resultate liefern) erreichbar ist, also im Falle ein „scharfes" Ergebnis gewünscht wird, doch nach den Formeln direkt, bei vorheriger Korrektur der Elemente des „Canon" gerechnet werden mufs. Um Mifsverständnisse zu vermeiden, wäre deshalb die Einschiebung eines Kapitels über eine Anseinandersetzung der Notwendigkeit empirischer Verbesserungen unserer Kenntnis der Mondbahn, im Hinblick auf die Mängel der gegenwärtigen Mondtheorie, nicht zu umgehen. Hierdurch erst würde den Historikern der Zweck der Schramschen „Reduktionstafel" gehörig klar. Die zweite eventuell zu verbessernde Stelle des Buches beträfe die Bemerkung, dafs die im „Canon" enthaltenen Karten zwar eine allgemeine Leitung bei der Aufsuchung von Sonnenfinsternissen abgeben, dafs aber die dort eingetragenen Kurven, abgesehen davon, dafs sie nur sehr rohe Näherungen an die wirklichen Zentralitätskurven sind, durch die empirischen Korrektionen der „Reduktionsstafeln" eine mitunter sehr beträchtliche Verschiebung (beispielsweise für das 8. Jahrhundert vor Chr. bis zu 12 bis 15 Grad in Länge) erfahren können, was beim Identifizieren der Sonnenfinsternisse von seiten der Historiker zu beachten sei.

An das vorstehende Referat möchte ich eine Mitteilung knüpfen. Bei Beurteilung der Sonnenfinsternisse (und in viel geringerem Mafse der Mondfinsternisse) ist, wenn Sicherheit im Identifizieren erreicht werden soll, eine rechnerische Darlegung grofser Reihen von Finsternissen während langer Epochen notwendig, und zwar bezüglich der Sichtbarkeitsverhältnisse jeder einzelnen Finsternis. Bei den zentralen Sonnenfinsternissen namentlich ist die Ermittelung der Zone, innerhalb welcher die betreffende Finsternis total oder ringförmig gewesen, eine Bedingung zur Bildung eines richtigen Urteils über die Auffälligkeit einer Finsternis auf einem gegebenen Gebiete. Aufserdem würde es aber auch dem Historiker erwünscht sein, Aufschlufs über die Gröfse der Verfinsterung in jedem einzelnen Falle zu erhalten, welche eine Finsternis aufserhalb des Zentralitätsgebietes erreicht hat.

Durch eine so vollständige Berechnung der Finsternisse eines hinreichend weiten Zeitraumes wird es dann dem Historiker so gut wie ganz erspart, sich mit der Ermittelung der Sichtbarkeitsverhältnisse der Finsternisse zu beschäftigen. Ich benutze deshalb die Gelegenheit dieses Referates zu der Mitteilung, dafs ich gegenwärtig eine solche Berechnung der Sonnen- und Mondfinsternisse für den Zeitraum von 900 vor Chr. bis 600 nach Chr. speziell für den Schauplatz der alten Geschichte, für die Länder längs des Mittelmeeres, auf Grund des Oppolzerschen „Canon", ausführe. F. K. Ginzel.

W. J. van Bebber: Hygienische Meteorologie. Für Ärzte und Naturforscher. Stuttgart (F. Encke) 1895. X. 330 S. 8°. M. 8,—.

Bücher wie das vorliegende haben den Vorzug, trotz des speziellen Themas einen verhältnismäfsig weiten Leserkreis zu interessieren. Dem Arzte wird hier eine kurz gefafste, mit reichem Zahlenmaterial ausgestattete Meteoro-

logie geboten in einer seinen Zwecken besonders angepassten Form, der Meteorologe dagegen findet eine Menge medizinischer Daten, welche ihm sonst schwer zugänglich oder gar unbekannt bleiben. Die meisten Leser wird das Buch jedoch im Kreise des grofsen Publikums finden, dem es wegen der hohen Bedeutung des Gegenstandes und der gemeinverständlichen Darstellung auch ganz besonders empfohlen werden kann. Dem Verfasser kam sehr zu statten, dafs er bei Abfassung des meteorologischen Teiles sein im Jahre 1890 erschienenes Lehrbuch ausgiebig benutzen konnte, und ferner, dafs er viel neues hygienisches Material den beiden kürzlich erschienenen Lehrbüchern der Hygiene von Rubner und C. Flügge entnehmen konnte.

Der Inhalt des Buches ist ein recht reichhaltiger. Zuerst werden die physikalischen Eigenschaften und die chemische Beschaffenheit der Luft besprochen, wobei naturgemäfs die hygienische Bedeutung des Wasserdampfes und des Staubgehaltes eingehend berücksichtigt wird. Das Argon, jener vor kurzem von Lord Rayleigh entdeckte Bestandteil der Luft, ist noch nicht erwähnt. Bei der Darstellung der Temperatur und der Niederschläge wurden die für hygienische Zwecke wenig verwendbaren Mittelwerte möglichst wenig benutzt, dagegen das Hauptgewicht auf die Schwankungen von Tag zu Tag, auf die Extreme und auf die räumliche Verteilung dieser Elemente gelegt. In je einem Kapitel wird die hygienische Bedeutung der Temperatur, der Niederschläge und der Luftbewegung behandelt.

Das letzte Drittel des Buches beschäftigt sich mit dem Einflufs des Wetters in seiner Gesamtheit und mit den Wirkungen des Klimas. Dabei werden die synoptische Darstellung und die daraus abzuleitende Verschiedenheit der Witterungszustände, welche bisher von den Aerzten wohl nicht genügend berücksichtigt ist, besonders betont. Alsdann werden die Wirkungen des Höhenklimas, des Waldes, der Klimazonen und die den einzelnen Regionen eigentümlichen Krankheiten kurz besprochen.

Bei der geringen Zahl von Arbeiten, welche gründlich die Bedeutung meteorologischer Faktoren für die Hygiene behandeln, ist es begreiflich, dafs in diesem Buche Hygiene und Meteorologie manchmal noch etwas unvermittelt neben einander stehen, und man kann deshalb nur umsomehr dem Wunsche des Verfassers beipflichten, dafs das Buch anregend in den beteiligten Kreisen wirken und zu weiteren fruchtbaren Untersuchungen auf diesem weiten, noch vielfach dunklen Gebiete Veranlassung geben möge. Sg.

R. Abercromby: Das Wetter. Eine populäre Darstellung der Wetterfolge. Aus dem Englischen übersetzt von Dr. J. M. Pernter, Freiburg i. B. (Herdersche Verlagshandl.) 1894. Preis M. 5.—.

Jeder, welcher für Witterungserscheinungen Interesse hat, wird dieses Buch mit wachsender Befriedigung lesen. Handelt es sich doch um kein trockenes Lehrbuch der Meteorologie, sondern um eine lebhafte Schilderung des Wetters und seiner Veränderungen und einer Deutung derselben. Der Verfasser behält stets den praktischen Zweck der Wetterprognose vor Augen und steht dabei durchaus auf dem heutigen Stande der Wissenschaft. Schon allein der Umstand, dafs ein so erfahrener Meteorologe wie Prof. Pernter die Absicht, selbst eine Meteorologie zu schreiben, aufgiebt zu Gunsten der Übersetzung dieses Buches, spricht genügend für die Güte desselben.

Die Vielseitigkeit des Inhaltes läfst sich kaum mit wenigen Worten andeuten. In dem ersten Teile werden nach einer allgemeinen Übersicht die Wetterregeln besprochen, wobei sowohl die volkstümlichen als auch die aus den synoptischen Karten abzuleitenden Regeln zu ihrem vollen Rechte kommen,

und daran anschliefsend die Wolken und die auf ihr Aussehen gegründeten Prognosen geschildert. In dem zweiten fortgeschrittenen Teile wird auf die Einzelheiten der Isobaren eingegangen und erklärt, wie sie alle Produkte verschiedener Formen des atmosphärischen Kreislaufs sind, alsdann werden die Beziehungen der Isobaren zur Windgeschwindigkeit und zur wechselnden Wärmeverteilung von Tag zu Tag auseinandergesetzt. Von den folgenden Kapiteln seien insbesondere die interessanten Ausführungen über Böen, Gewitterstürme, Tromben und Tornados, sowie über den lokalen Einflufs der Erdoberfläche erwähnt. Zum Schlusse kommt Verfasser wieder auf die Frage der Wetterprognose zurück und erörtert in eingehender, vielfach origineller Weise, was ein einzelstehender Beobachter auf dem Gebiete der Wettervorhersage erreichen kann, und was sich mit Hülfe der synoptischen Karten erzielen läfst.

Beim Lesen des Buches wird man in keiner Weise daran erinnert, dafs man eine Übersetzung vor sich hat; Prof. Pernter hat — wahrscheinlich nicht mit allgemeiner Billigung der Meteorologen — seine Zusätze auf das allernotwendigste beschränkt, fast ausschliefslich darauf, einige Anschauungen des Verfassers, welche nicht ganz unanfechtbar sind, als solche zu kennzeichnen. Zahlreiche Textabbildungen und zwei sauber ausgeführte Wolkenbilder erhöhen den Wert des Buches. Sg.

Konrad Beyrich: Das Sytem der Übergewalt oder das analytisch-synthetische Prinzip der Natur. Ein Beitrag zur Weltäther-, Stoff- und Kraftlehre und zur Lösung naturphilosophisch-kosmischer Probleme. In elf Hauptthesen.

Es seien einige dieser Thesen angeführt:

1. Alle Veränderungen der Natur beruhen auf einem System der Übergewalt und bedingt dieses System eine dualistische Auffassung sowie ein analytisch-synthetisches Prinzip der Natur.

6. Energieübertragung beruht auf Weltätherströmung und Weltätherstauung. Keine Stoffschwingung ohne Weltätherströmung.

aus 8. Die Gravitation beruht aller Wahrscheinlichkeit nach auf einer Aequivalenz gewisser Massen Stoffes und Weltätherstoffes infolge der Differenz der Krafteigenschaften zu ihrem Volumen, welcher durch die regulären Strömungen und Bewegungen des Weltäthers, infolge transversalen Ueberdruckes Aether feinsten Grades, auf unabsehbare Zeiten nicht wesentlich gestört werden kann.

Referent neigt zu der Ansicht, dafs die Ausführungen des Verfassers nicht geeignet sind, diese Thesen und seine sonstigen Behauptungen klarzustellen, bezw. das, was an ihnen verständlich ist, zu beweisen. Hingegen findet sich in dem Buche manche gute Auseinandersetzung unabhängig von dem Ziele, welches der Verfasser verfolgt, und zwar zumeist in Form von Zitaten. Man kann hierin des Guten zu viel thun, und Verfasser unterschätzt wohl vielfach den Bildungsgrad der Vertreter der Naturwissenschaften; sonst würde er z. B. nicht sagen:

Die . . unumstösslichen Grundgesetze: 1. Arbeit und Wärme sind äquivalent . . . sind bisher anscheinend wenig oder gar nicht in der Naturwissenschaft verwertet worden. Sp.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Wie der Zwölfzöller der Urania entstand.

Von Dr. H. Homann in Berlin.

Wohl mancher, der an einem klaren Abend durch das grofse Fernrohr der Uraniasternwarte Saturn, Jupiter oder einen anderen Planeten, einen Nebelfleck oder einen Sternhaufen zu bewundern Gelegenheit hatte, hat sich die Frage vorgelegt, wie denn eigentlich ein solches Fernrohr entsteht, was alles dazu gehört, bis es fertig aus der Hand des schaffenden Künstlers in die des Astronomen übergehen kann, um nun dazu zu dienen, den Bau der himmlischen Gebilde zu untersuchen, ihre Wechselbeziehungen zu einander kennen zu lernen und daneben dem staunenden Auge die Wunder zu offenbaren, die in der unermefslichen Tiefe des Weltenraumes unsichtbar verborgen sind, und zu denen die lichtsammelnde Kraft des grofsen Fernrohres uns dringen läfst.

Das erste Interesse des Besuchers wendet sich freilich meistens, der materialistischen Denkweise unserer Zeit entsprechend, dem Preise des Instrumentes zu, und die Frage, was hat das Fernrohr gekostet, hört man am häufigsten in dem grofsen Kuppelraum. Hat doch auch der deutsche Kaiser bei seinem Besuch der Urania diese Frage aufgeworfen, und es ist daher wohl zweckmäfsig, sie zunächst zu beantworten, damit der Leser dann mit ungeteiltem Interesse der Herstellung des Fernrohrs folgen kann, die ihm in den nachstehenden Zeilen vor Augen geführt werden soll.

Laut Rechnung der Firma Carl Bamberg in Friedenau betrug der Gesamtpreis des Zwölfzöllers mit elektrischem Motor für die Bewegung des Fernrohrs, fertig im grofsen Kuppelraume aufgestellt, 50 000 Mark.

Um gleichzeitig einen Begriff davon zu geben, welche Massen in einem solchen Instrument vereinigt sind, mögen hier die einzelnen Teile des Äquatoreals mit ihrem Gewicht aufgeführt werden. Das

Gesamtgewicht des ganzen Instrumentes beträgt 4357,55 kg. Davon kommen auf

das Objektiv mit Fassung	26,9	kg
das Rohr	402,0	"
das Okular mit seinem Ansatz	31,2	"
den Sucher	22,6	"
die Irisblende	15,75	"
die Ablesefernrohre	15,5	"
das Mikrometer und Helioskop	20,3	"
die Beleuchtung	4,7	"
die Kreise	23,95	"
die Bewegungs- und Klemmvorrichtungen . .	194,00	"
die Achsen	251,9	"
die Lager für letztere	694,9	"
die verschiedenen Gegengewichte	925,85	"
das Uhrwerk	120,00	"
die Säule	690,00	"
den glockenförmigen Untersatz	918,00	"
Zusammen	4357,55	kg

Ein nicht unbedeutendes Gewicht, wenn man berücksichtigt, dafs mehr als die Hälfte davon sich durch einen leisen Druck der Hand nach jedor Richtung hin bewegen lassen mufs, und dafs die Massen so verteilt sein sollen, dafs sie bei jeder Stellung des Instrumentes im Gleichgewicht sind.

I.

Ein Fernrohr besteht in seiner einfachsten Form aus zwei durch ein Rohr mit einander verbundenen Linsen: Die dem zu beobachtenden Objekt zugekehrte Linse wird das Objektiv, die am Auge des Beobachters befindliche das Okular genannt. Das Objektiv entwirft von dem Objekt ein Bild, das dann dem Auge durch das Okular vergröfsert dargestellt wird. So einfacher Art war das Fernrohr, mit dem Galilei die Jupiterstrabanten entdeckte, die Lichtgestalten der Venus erkannte und die Sonnenflecken wahrnahm. Mit nur dreifsigfacher Vergröfserung betrachtete er den Mond und sah die Berge und Thäler auf ihm. Die Figur 1 zeigt den Gang der Lichtstrahlen im Galileischen Fernrohr. Die von links herkommenden Strahlen fallen auf das Objektiv, eine bikonvexe Linse, werden bei dem Durchgang durch diese konvergent und gelangen dann, ehe sie sich wieder vereinigen, zu dem Okular, einer kleineren bikonkaven Linse, die die Strahlen wieder parallel austreten läfst. Das vor das Okular ge-

haltene Auge erblickt ein aufrecht stehendes vergröfsertes Bild des Objektes.

Diese einfachste Form des Fernrohrs ist auch heute noch die am



12-zölliger Refraktor der Urania.

meisten verbreitete — freilich mit der Änderung, dafs wenigstens das Objektiv nicht aus einer Linse besteht, sondern aus zwei, in

der Regel aneinander gekitteten Linsen zusammengesetzt ist. In jedem Opernglase, in jedem Krimstecher haben wir ein paar solcher Galileischen Fernrohre vor uns, die sich für diese Zwecke aufserordentlich eignen, weil sie kürzer und daher für den Gebrauch handlicher sind, als die Fernrohre anderer Konstruktion, und weil die geringen Vergröfserungen, die sie zulassen, für die Benutzung im Theater



Fig. 1.

und auf Reisen vollständig ausreichen. Für astronomische Beobachtungen werden die Galileischen Fernrohre nicht mehr verwendet, hier ist das Keplersche Fernrohr an ihre Stelle getreten. Den Gang der Strahlen in diesem Fernrohr zeigt Figur 2. Die Lichtstrahlen, die

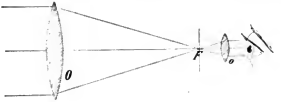


Fig. 2.

von einem entfernten Punkt, der in der Zeichnung links gedacht ist, parallel auf das Objektiv O fallen, vereinigen sich in dem Brennpunkt F und gelangen erst hinter diesem zu dem Okular o, welches sie wieder parallel austreten läfst. Das Okular ist hier eine bikonvexe Linse, das Bild, das man durch dasselbe erblickt, ist umgekehrt, wie es durch Figur 3 anschaulich gemacht wird. Von jedem Punkt des Objektes A B wird ein entsprechendes Bild entworfen. Alle diese Bilder liegen in einer Ebene, die senkrecht zur Achse des Objektivs durch seinen Brennpunkt F geht. Dieses Bild ist beim Fernrohr stets kleiner als das Objektiv. Seine wirkliche Gröfse berechnet sich

leicht aus der Proportion a b : F O = A B : C O, d. h. die Gröfse des Bildes verhält sich zu der des Objektes, wie die Brennweite des Objektives zur Entfernung des Objektes. Um auch für die Himmelskörper, deren Entfernungen zum gröfsten Teil unbekannt sind, die Gröfse des Bildes zu berechnen, ist zu beachten, dafs A B : C O = 2×A C : C O = 2×tg A O C, wofür man bei der grofsen Entfernung der Himmelskörper mit hinreichender Genauigkeit setzen kann tg A O B. A O B ist aber der sogenannte scheinbare Durchmesser der Gestirne. Es ist also die Gröfse des Bildes a b = F O. × t g A O B, d. h. gleich der Brennweite des Objektivs multipliziert mit der Tangente des scheinbaren Durchmessers. Ein Objektiv von 5 Meter Brennweite, wie es der Urania-Zwölfzöller besitzt, entwirft z. B. von der Sonne, wenn ihr

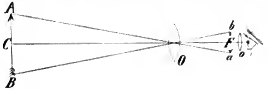


Fig. 3.

scheinbarer Durchmesser 32 Bogenminuten beträgt, ein Bild von 0,009 309 × 5 m, d. s. 46,55 Millimeter Durchmesser.

Das so vom Objektiv erzeugte Bild wird nun durch das Okular betrachtet und dabei vergröfsert. Das Okular eines solchen Fernrohres ist weiter nichts als eine Lupe. Wie man eine Pflanze unter die Lupe nimmt, um einzelne Teile genauer zu studieren, so setzt der Astronom das Okular vor das Auge, um das von dem Objektiv entworfene Bild des Himmelskörpers deutlicher beobachten zu können. Je kleiner die Brennweite des Okulares ist, um so mehr mufs es dem Bilde genähert werden, um so gröfser wird auch der Winkel, den die beiden von den Endpunkten des Bildes nach der Mitte des Okulares gezogenen Strahlen mit einander bilden. Von dem Verhältnis dieses Winkels zu dem, unter welchem sich die äufsersten Bildstrahlen im Objektiv kreuzen, oder, was auf dasselbe hinausläuft, von dem Verhältnis der Brennweite des Objektivs zu der des Okulares, hängt aber die Vergröfserung ab. So wird man z. B. bei einem Objektiv von 5 Meter und einem Okular von 25 Millimeter Brennweite eine zweihundertfache Vergröfserung erhalten, ($^{5000}/_{25} = 200$), während man, um bei demselben Objektiv eine tausendfache Vergröfserung zu bekommen, ein Okular von 5 mm Brennweite wählen müfste.

Das Licht nun, das von den Himmelskörpern zu une kommt, iet, wie allgemein bekannt, nicht einfach, eondern zusammengesetzt aue den verschiedenartigsten Strahlen. Ein jeder weifs auch, dafe diesen Strahlen verschiedene Wellenlängen zukommen, und dafs sie, wenn sie einzeln auf uneere Netzhaut treffen, den Eindruck der Farben hervorrufen. Dafe diese im Lichte vereinigten Strahlen beim Übergang von einem Medium in ein anderes getrennt werden, indem die Strahlen verschiedener Wellenlängen in verschiedenem Mafee abgelenkt werden, tritt une tagtäglich vor Augen: das Bild der Sonne im Priema zeigt uns die ganze Farbenskala, das Spektrum, und im Regenbogen sehen wir dieses Spektrum in erhabener Weiee auf den Himmelsgrund projiziert. Die einfache Linee wirkt, infolge ihrer ungleichen Dicke an verschiedenen Stellen, als ob sie aus lauter Prismen zusammengesetzt wäre: die violetten Strahlen werden etärker gebrochen als die roten.

Während aleo in Figur 4 die ereteren echon bei v vereinigt werden, kommen die roten Strahlen erst bei r wieder zusammen. Es entsteht daher nicht ein einziges, weifses Bild von dem Objekt, sondern eine Reihe farbiger Bilder hintereinander, und der Beobachter, der sie durch das Okular betrachtet, eieht das Bild dee Objektee von einem farbigen Rande umgeben. Dieee Erecheinung wird „chromatieche Aberration“ genannt. Schon Newton hatte die sich hieraus ergebende Unvollkommenheit des Fernrohres erkannt. Er hatte aus dieeem Grunde den Reflektoren, bei denen das Bild im Brennpunkte eines Hohlspiegels erzeugt wird und von chromatischer Aberration frei ist, den Vorzug vor den Refraktoren gegeben, wie die Fernrohre bezeichnet werden, bei denen dae Bild durch Brechung in einer Linse zu stande kommt. Um nun bei den letzteren möglichst gute Bilder zu erhalten, bei denen die chromatische Aberration nicht allzu etörend auftrat, und dabei doch stärkere Vergröfserungen zu gewinnen, mit denen man auf den Himmelskörpern, beeonders auf dem Monde und der Sonne, auch feinere Einzelheiten zu erblicken vermochte, war man gezwungen, Objektive von sehr grofser Brennweite herzuetellen. So entstanden die unförmigen Fernrohre von 40 und mehr Meter Länge, mit denen Hevelius, Caseini, Huyghens gegen Ende dee 17. Jahrhunderts beobachteten, im Vergleich zu denen die Riesenfernrohre der Neuzeit kurz erscheinen müssen. Freilich waren die Objektive nicht gröfser, ale man eie heutzutage in den Liebhaberfernrohren hat; die Fernrohre waren daher weit dünner als unsere grofsen Refraktoren, müssen uns deshalb aber nur um so länger erscheinen. Dieee un-

geheure Länge machte auch die Aufstellung und den Gebrauch der Fernrohre sehr schwierig. An eine Montierung, wie wir sie jetzt kennen, war natürlich nicht zu denken. In dem dritten Jahrgange dieser Zeitschrift ist auf Seite 545 das grofse Fernrohr des Hevelius abgebildet, das nicht weniger als 150 Fufs lang war, also die gröfsten Fernrohre der Jetztzeit an Länge übertrifft, während seine Objektivöffnung kaum den 12. Teil derjenigen unserer heutigen grofsen Refraktoren erreichte. Trotzdem waren die Leistungen dieser langen Fernrohre nur sehr mäfsig, sie wurden auch wohl der schwierigen Handhabung wegen nur selten benutzt und würden sich für Mefsinstrumente gar nicht geeignet haben. Ein wirklich brauchbares Fernrohr zu erhalten, gelang erst nahezu 100 Jahre später, als man in der Achromatisierung das Mittel fand, die chromatische Aberration zu beseitigen.

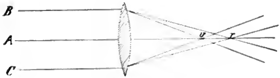


Fig. 4.

II.

Der englische Optiker Dollond war es, der im Jahre 1757 zum ersten Male den erfolgreichen Versuch unternahm, Prismen aus verschiedenen Glassorten verschiedener Brechbarkeit so zusammenzustellen, dafs sie eine Brechung des Lichtes veranlafsten, ohne dasselbe in Farben aufzulösen. Im folgenden Jahre schon brachte er auch Linsen zu stande, die das Licht sammelten, ohne es in Farben zu zerstreuen, und die aus diesem Grunde achromatische Linsen genannt wurden. Die beiden Glassorten, die für diese Linsen verwendet wurden, und die auch heute noch mit geringen Modifikationen im grofsen und ganzen im Gebrauch sind, waren das Kronglas und das Flintglas. Ersteres unterscheidet sich in seiner Zusammensetzung nicht von dem gewöhnlichen Spiegelglase, während das Flintglas einen starken Zusatz von Blei erhält. Dieser Bleizusatz bewirkt, dafs das Zerstreuungsvermögen des Flintglases beträchtlich vermehrt wird, während das Brechnngsvermögen sich nur wenig ändert. So hat z. B. ein Kronglas bei einem mittleren Brechungsindex von 1,5179 eine Dispersion von 0,0086, während ein Flintglas bei einem Brechungsvermögen von

1,6202 eine Dispersion von 0,0171 zeigt. Die Zerstreuungskraft des letzteren ist also fast noch einmal so grofs, als die des Kronglases, während die brechende Kraft nur etwa um $^1/_{15}$ gröfser ist. Legt man daher an ein Prisma aus Kronglas ein solches aus Flintglas, dessen brechender Winkel nur halb so grofs ist als der des ersteren, in der Weise an, dafs die brechenden Kanten entgegengesetzt gerichtet sind, so wird die durch das Kronglasprisma bewirkte Zerstreuung durch das Flintglasprisma aufgehoben. Die Brechung des Lichtes durch das Kronglas wird aber nur verkleinert, da die brechende Kraft des Flintglasprismas infolge des geringeren brechenden Winkels nur $^1/_2$ $(1+^1/_{15})$, also $^8/_{15}$ von der des Kronglases beträgt. Es bleiben somit immer noch $^7/_{15}$ von der durch das Kronglasprisma bewirkten Brechung übrig — die Zerstreuung ist aber beseitigt.

In ähnlicher Weise setzte Dollond seine achromatischen Linsen aus einer Kronglas-Sammellinse und einer Flintglaslinse zusammen, die die gesammelten Strahlen wieder zerstreute, doch nicht in demselben Grade, sodafs die zusammengesetzte Linse noch sammelnd wirkte. Bei richtiger Wahl der Krümmungen beider Linsen kann man es dann so einrichten, dafs zwei beliebige Farben des Spektrums im Bilde zur Vereinigung kommen. Man pflegt für astronomische Objektive die Strahlen, die etwa den Fraunhoferschen Linien C und F entsprechen, also ungefähr rot und blau, zu vereinigen.

Wäre nun die Farbenzerstreuung in den verschiedenen Glasarten nur dem Grade nach verschieden, während die Zerstreuung der einzelnen Farben zu einander bei allen Glasarten in demselben Verhältnisse stände, so wäre jetzt jede Schwierigkeit überwunden; denn sobald man dann zwei Farben zur Deckung gebracht hat, müfsten auch die übrigen Farben mit diesen zusammenfallen.

So einfach ist aber leider die Sache nicht. Es ändert sich nämlich nicht nur die Gröfse der Dispersion von Glasart zu Glasart, auch der Gang derselben ist ein anderer. So sind z. B. für zwei der am häufigsten verwendeten Glassorten, Hard Crown und Dense Flint von Chance Brothers, nachstehend die Brechungsindices für die Strahlen, die verschiedenen Fraunhoferschen Linien entsprechen, aufgeführt. Hinter diesen Brechungsindices sind ihre Differenzen angegeben, die den partiellen Dispersionen zwischen den betreffenden Strahlen gleichkommen. In der letzten Reihe endlich sind diese partiellen Dispersionen ins Verhältnis gesetzt zu der sogenannten mittleren, d. h. der Dispersiou zwischen den äufsersten, optisch noch vornehmlich wirksamen Strahlen C und F.

Hard Crown.

Fraunhofersche Linie	Brechnngs-Index	Partielle Dispersion	Verhältnis der partiellen zur mittleren Dispersion
A' [1])	1,51 145		
		0,00 301	0.350
C	1,51 446		
		0,00 254	0,296
D	1,51 700		
		0,00 605	0,704
F	1,52 305		
		0,00 485	0,565
G' [1])	1,52 790		

Dense Flint.

Fraunhofersche Linie	Brechungs-Index	Partielle Dispersion	Verhältnis der partiellen zur mittleren Dispersion
A'	1,60 986		
		0,00 545	0,319
C	1,61 531		
		0,00 489	0,286
D	1,62 020		
		0.01 220	0,714
F	1,63 240		
		0,01 041	0,609
G'	1,64 281		

Bei gleichem Gange der Dispersion in beiden Glasarten müfsten nun die Zahlen der letzten Reihe für beide Glassorten dieselben sein. Dies ist aber nicht der Fall, vielmehr ist die Zerstreuung von A' bis nach D hin beim Flintglase verhältnismäfsig kleiner als beim Kronglase, während sie über D hinaus verhältnismäfsig gröfser wird. Dies macht sich auch schon in dem kleinen Teil des Spektrums zwischen C und F, der für astronomische Objektive vorzugsweise berücksichtigt werden mufs, geltend. Es folgt daraus, dafs, wenn man auch zwei Linsen derart zusammengesetzt hat, dafs die Strahlen zweier Farben zusammenfallen, noch nicht alle anderen Farben an derselben Stelle vereinigt werden. Die Bilder erscheinen daher von einem farbigen Saum umgehen, dessen Farbe und Breite von der Zusammensetzung der beiden Glassorten und von den gewählten Krümmungen beider Linsen abhängt. Man nennt diese Erscheinung das sekundäre Spektrum. Sie ist in kleineren Fernrohren der Beobachtung nur wenig hinderlich, in grofsen Objektiven dagegen sehr störend. Hat man beispielsweise bei einem Objektiv von 5 Meter Brennweite aus

[1]) Mit A' und G' siud die den Fraunhoferschen Linien A und G sehr nahe liegenden Linien des Kaliums (K_α) und die Wasserstofflinie (H_γ) bezeichnet.

obigen beiden Glassorten die Brennweiten für die Strahlen C und F ganz gleich gemacht, so ist die Brennweite für den Strahl, der der Fraunhoferschen Linie D entspricht, um mehr als 2 mm kürzer. Andere Glassorten ergeben ein noch gröfseres sekundäres Spektrum. So sind bei dem Objektiv des grofsen Wiener Refraktors, der eine lichte Öffnung von 675 mm hat, die Brennweiten einzelner Strahlen im lichthellsten Teile des Spektrums um 10 mm verschieden, während die Differenzen der Brennweiten verschiedener Strahlen im ganzen sichtbaren Teile des Spektrums bis zu 34 mm ansteigen![1]) Es leuchtet ein, dafs die Bilder in diesem Refraktor von einem starken farbigen Saum umgeben sein müssen und jedenfalls weit von der Vollkommenheit entfernt sind, welche bei den feinsten astronomischen Untersuchungen wünschenswert ist.

Schon Fraunhofer hat versucht, diesen Fehler zu beseitigen. Durch eine geeignete Zusammensetzung des Flintglases sowohl wie des Kronglases suchte er den Gang der Dispersion so zu beeinflussen, dafs er für beide Glasarten gleichmäfsig wurde. Unter den sieben Glasarten, für die er die Ergebnisse seiner spektrometrischen Messungen veröffentlichte, befinden sich zwei, die ein wesentlich vermindertes sekundäres Spektrum ergeben. Es scheint aber, als ob er diese Glasarten nur zum Versuch im kleinen hergestellt hat. Sein frühzeitiger Tod setzte seinen Bestrebungen ein jähes Ende. Nach ihm hatte in der Mitte der dreifsiger Jahre dieses Jahrhunderts ein englischer Geistlicher, Harcourt, mit grofser Ausdauer sich bemüht, Glasarten zu schmelzen, die eine Beseitigung des sekundären Spektrums gestatteten. 166 verschiedene Schmelzungen führte er aus; es gelang ihm leider nicht, die erhaltenen Glasarten genügend homogen zu machen, indessen konnte doch ein Objektiv aus den von ihm hergestellten Glasscheiben geschliffen werden, das die Möglichkeit der Beseitigung des sekundären Spektrums darthat.

Erst in neuester Zeit ist es dem glastechnischen Laboratorium in Jena unter der Leitung von Professor Abbe und Dr. Schott gelungen, der Schwierigkeit Herr zu werden. Die hier auf streng methodischem Wege hergestellten Glasarten zeigen sowohl im Brechungskoeffizienten wie in der Dispersion grofse Verschiedenheiten. Unter ihnen finden sich auch Kron- und Flintgläser, die wenigstens in dem lichthellsten Teile des Spektrums einen fast genau übereinstimmenden Gang der Dispersion zeigen. So hat z. B. ein als Borat-Flint be-

[1]) Zeitschrift für Instrumentenkunde, 1886, S. 293.

zeichnetes Glas für die verschiedenen Strahlen die nachstehenden Brechungskoeffizienten und partiellen Dispersionen:

Fraunhofersche Linie	Brechungs-Index	Partielle Dispersion	Verhältnis der partiellen zur mittleren Dispersion
A′	1,56 632		
		0,00 394	0,349
C	1,57 026		
		0,00 334	0,296
D	1,57 360		
		0,00 795	0,704
F	1,58 155		
		0,00 644	0,570
G′	1,58 799		

Vergleicht man die Zahlen der letzten Spalte mit den entsprechenden oben für das Hard-Crown angegebenen, so sieht man, dafs das Verhältnis der Dispersionen zwischen C und F vollständig gleich ist, während auch in den äufseren Teilen des Spektrums die Dispersionsverhältnisse nur geringe Verschiedenheiten zeigen. Ein aus diesen beiden Gläsern hergestelltes Objektiv würde also vom sekundären Spektrum frei sein. Leider passen die beiden Glasarten sonst nicht recht zu einander. Ein aus ihnen hergestelltes Objektiv würde sehr starke Krümmungen erhalten müssen, und aufserdem ist das Borat-Flint nicht beständig, es zersetzt sich unter dem Einflufs der Luft und dürfte daher nur an geschützten Stellen — etwa eingekittet zwischen zwei anderen Linsen — Verwendung finden.

Dagegen haben sich andere Glasarten von gleichem Vorzug in Bezug auf die Beseitigung des sekundären Spektrums durchaus tauglich erwiesen. Einige Objektive, aus solchen Glasarten in der Bambergschen Werkstatt geschliffen, zeigten vollkommen farbenreine Bilder von grofser Schärfe. Leider ist es bisher noch nicht gelungen, gröfsere Scheiben dieses sogenannten Spezialglases, das seine Eigenschaft, das sekundäre Spektrum aufzuheben oder doch wesentlich zu vermindern, einem Zusatz von Borsäure, Phosphorsäure oder Kali verdankt, herzustellen, so dafs auch das Objektiv des Urania-Zwölfzöllers aus gewöhnlichen Silikat-Gläsern zusammengesetzt werden mufste.

III.

Glas ist eine durch Schmelzung hergestellte Verbindung von Kieselsäure mit Metalloxyden wie Kali, Natron, Kalk, etc. Diese Bestandteile sind weit in der Natur verbreitet, wenn auch nicht in chemisch reinem Zustande. So findet sich Kieselsäure in Sand, in Quarzfelsen und Feuersteinen, Natron als Kochsalz, Kali als Pottasche, Kalk als Kreide oder

Kalkstein u. s. w. Das aus diesen Substanzen erzielte Schmelzprodukt ist bei sehr hohen Temperaturen dünnflüssig, wird bei sinkender Temperatur zähflüssig und bildet eine formbare Masse, die beim Erkalten starr wird und dann durchsichtig, durchscheinend oder auch undurchsichtig sein kann. Für den Optiker kommt es in erster Linie auf die Durchsichtigkeit des Glases an. Das Glas, das zu Fernrohrobjektiven verarbeitet werden soll, mufs das Licht mit möglichst geringem Verlust passieren lassen. Es mufs daher farblos sein, denn jede Färbung bedingt einen Verlust an Helligkeit, indem die Strahlen einer gewissen, von der Färbung abhängigen Wellenlänge absorbiert werden. Ebenso wichtig ist aber die zweite Forderung, dafs das Glas vollständig homogen sein mufs. Fadenförmige Streifen von anderer Brechung als die übrige Glasmasse, sogenannte Schlieren, machen das Glas zu Objektiven untauglich, indem sie den Gang der Strahlen beeinflussen und nur unscharfe, oder gar doppelte Bilder erzeugen. Eine ähnliche Wirkung wird durch eine ungleiche Spannung des Glases in seinen verschiedenen Teilen hervorgebracht. Ferner mufs das Glas genügend hart sein, damit es sich gut schleifen und polieren läfst, und schliefslich mufs es auch beständig sein, darf sich unter dem Einflufs der Luft und der Feuchtigkeit in ihr nicht trüben oder entmischen, damit nicht die ganze auf die exakteste Formgebung der Linsen verwendete Mühe in kurzer Frist verloren geht.

Auf alle diese Punkte mufs der Glasschmelzer bei der Zusammensetzung seines Glases Rücksicht nehmen und die Substanzen, die er für den „Glassatz“ verwendet, danach auswählen.[3] Diese Materialien werden zunächst fein gemahlen und dann in dem entsprechenden Verhältnis gehörig mit einander vermengt. Die zum Schmelzen des Gemenges dienenden Hafen haben in der Regel die Gestalt eines abgestumpften Kegels, der ziemlich dickwandig aus feuerfestem Thon hergestellt ist.

Der Vorgang einer Schmelzung optischen Glases in dem glastechnischen Laboratorium zu Jena ist nach einem im Verein für Ge-

[3]) Die Gläser, aus denen das Objektiv des Urania-Zwölfzöllers geschliffen ist, haben folgende Zusammensetzung:

	Kron. 0.540	Flint. 0.516
Kali	16,0 pCt.	8,0 pCt.
Natron	6,0 „	0,5 „
Calciumoxyd	5,1 „	— „
Bleioxyd	3,0 „	47,0 „
Borsäure	2,5 „	— „
Kieselsäure	67,4 „	44,5 „
	100,0 pCt.	100,0 pCt.

werbefleifs gehaltenen Vortrage des Herrn Dr. Schott folgender: Nachdem der Schmelzhafen an der Luft gut getrocknet ist, wird er in einem Zeitraum von 4 bis 5 Tagen bei langsam gesteigerter Flamme ganz allmählich zur Rotglut erhitzt und dann in den Schmelzofen gebracht. Hier wird er weiter bis zur Schmelzhitze angewärmt, was in 5 bis 6 Stunden erfolgt, und dann werden „Glasbrocken", Überreste früherer Schmelzungen gleichen Glases, hineingebracht. Sind die Brocken geschmolzen, so überzieht man die Innenwand des Hafens mit diesem Glase mit Hilfe eines grofsen eisernen Löffels. Diese Operation, die „Verglasen" genannt wird, ist erforderlich, um die Thonwände später nicht mit dem eigentlichen Glasflufs in Berührung zu bringen, weil durch die stattfindende Zersetzung des Thons der Glasflufs verunreinigt und in seiner Zusammensetzung verändert werden würde. Nach dem Verglasen wird der Hafen mit dem Gemenge angefüllt und die Schmelzung beginnt. Zuerst geraten die alkalischen Salze in Flufs, die dann den Kalk lösen und auf den Sand allmählich einwirken. Das Gemenge, das den Hafen zuerst ganz anfüllte, sinkt beim Schmelzen mehr und mehr zusammen, so dafs für eine neue Lage Platz geschaffen ist. So werden drei oder mehr Eintragungen gemacht, bis der Hafen mit geschmolzenem Glase gefüllt ist.

Wesentlich ist es für das Zustandekommen eines fehlerfreien Glases, dafs die flüssige Masse ordentlich durcheinander gemischt wird. Dies geschieht zum Teil schon durch die zahlreichen sich beim Schmelzen entwickelnden Gasblasen, die in der flüssigen Glasmasse in die Höhe steigen und sie dadurch in Bewegung bringen. Vor der letzten Eintragung wird aufserdem noch in der Regel eine künstliche Gasentwickelung hervorgerufen: eine stark wasserhaltige Frucht, eine Rübe oder Kartoffel, wird an einer eisernen Stange schnell auf den Boden des Hafens gebracht. Dabei entwickelt sich so heftig Wasserdampf, dafs eine ordentliche Durchrührung der Glasmasse stattfindet.

Ist der ganze Glassatz geschmolzen, der Hafen also mit dem Glasflufs ganz gefüllt, so beginnt das „Lauterschmelzen". Der Ofen wird dazu auf seinen höchsten Hitzegrad gebracht und auf diesem, je nach der Glasart, 6 bis 8 Stunden erhalten, damit alle Quarzkörnchen zum Verschmelzen kommen, und der Glasflufs möglichst dünnflüssig wird, sodafs die noch in ihm enthaltenen Gasblasen entweichen können.

Ist das Glas nun in gleichmäfsigem Flufs und frei von Gasblasen, so wird die Feuerung etwas gemäfsigt, die Oberfläche des Glases von Unreinigkeiten befreit uud ein Thoncylinder, der zum weiteren Durchrühren gebraucht werden soll, nachdem er zuvor rotglühend gemacht

worden ist, in den Glasflufs eingesetzt. In Figur 5 ist der im Ofen stehende Hafen B, der zur Verhütung von äufseren Verunreinigungen mit einem Helm K versehen ist, abgebildet. Er steht auf einem Block A und wird von der auf die Roste a, a aufgebrachten Feuerung umspielt, welcher durch einen unter dem Ofen liegenden Kanal die Luft zugeführt wird. Der Ofen ist oben halbkugelförmig geschlossen, die in der Höhe h seitlich angebrachten Abzugelöcher, die mit den Essen G, G, G in Verbindung stehen, besorgen den Ofenzug. Das Hafenthor H, das zum Einführen und Herausnehmen des Hafens dient, wird während der Schmelze durch eine Thonplatte geschlossen gehalten. d ist der Thoncylinder, der zum Rühren benutzt wird; er ist hohl, sodafs er in der Glasmasse schwimmt, und wird mittelst der Stange c, deren eines Ende hakenförmig gekrümmt in seine Öffnung hineinpafst, kreisförmig im Hafen herumgeführt, dabei bald tiefer, bald weniger tief eingedrückt, um eine möglichst gleichmäfsige Durchrührung der Glasmasse zu erzielen. Die Stange ruht dabei auf einem vor dem Hafenthor stehenden, mit einer Walze versehenen Gestelle L; sie ist hohl und wird mittelst hindurch geleiteten Wassers vor zu starkem Erhitzen bewahrt. Nachdem etwa eine halbe Stunde lang gerührt worden ist, wird eine Probe des Glases herausgenommen und untersucht. Zeigen sich noch Bläschen im Glase, so überläfst man den Hafen noch einige Zeit sich selbst und rührt dann wieder, bis das Glas ganz rein und die herausgenommene Probe frei von Bläschen ist. Dann erfolgt das letzte Fertigrühren, das je nach der Glasart 3 bis 5 Stunden in Anspruch nimmt. Das Feuer wird entfernt und die Glasmasse beginnt sich unter stetigem Rühren langsam abzukühlen. Da sie hierbei immer zähflüssiger wird, so wird das Rühren immer schwieriger und mufs mit der gröfsten Vorsicht vorgenommen werden, weil sonst neue Blasen entstehen, die nicht mehr entweichen würden. Ist die Erkaltung so weit fortgeschritten, dafs die Gefahr der Schichtenbildung im Glase ausgeschlossen erscheint, so nimmt man den Rührer heraus, öffnet das Hafenthor und holt den Hafen mit einer fahrbaren Zange hervor. Man stellt ihn zunächst frei auf, so dafs er schnell weiter abkühlt. Sodann bringt man ihn in einen mäfsig

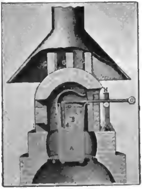


Fig. 5.

gewärmten Ofen und läfst ihn hier allmählich kalt werden. Hierzu sind etwa 3 Tage erforderlich, und das Glas zerspringt dabei gewöhnlich in viele gröfsere und kleinere Stücke.

Diese Stücke werden nun zunächst durch ihre Bruchstellen hindurch möglichst sorgfältig untersucht. Die fehlerhaften Stellen, die grobe Schlieren oder Unreinlichkeiten zeigen, werden abgeschlagen, um bei späteren Schmelzen als „Brocken“ Verwendung zu finden, und die scheinbar guten Stücke in Chamotteformen gelegt. Mit diesen werden sie wieder in einen langen, kanalartigen Ofen gebracht, an dessen einem Ende starke Glut vorhanden ist, während an dem anderen Ende die Formen mit den Glasstücken eingeführt werden. Hier wird das Glas bis zum beginnenden Schmelzen erwärmt, wobei es sich in den Formen zu regelmäfsigen Platten ausbreitet. Diese werden dann in den Kühlofen gebracht und hier ganz langsam abgekühlt. Die Kühlung ist von der höchsten Wichtigkeit. Es mufs dabei dafür gesorgt werden, dafs der Raum, in dem die Glasplatten lagern, so allmählich seine Temperatur ändert, dafs die Platten in ihrer ganzen Ausdehnung stets dieselbe Temperatur haben. Ist der Raum merklich kälter als die erweichten Glasplatten, so würde die Abkühlung dieser von aufsen schichtenweise vor sich gehen, die äufseren Teile würden zuerst fest werden, und da sie dann dem Zusammenziehen der inneren Teile beim weiteren Erkalten nicht nachgehen, so gelangen die letzteren in einen Zustand der Dehnung, der sich einmal durch ein geringeres spezifisches Gewicht und zweitens durch Doppelbrechung im polarisierten Lichte verrät. Besonders gefährlich sind solche Spannungen, wenn sich die Achse der stärksten Dehnung nicht in der Mitte eines Objektives, sondern seitlich davon befindet. Im ersteren Falle wirkt nämlich die Spannung nur wie eine geringe Verminderung des Brechungsexponenten und macht sich im Objektiv, wenn sie nicht etwa unzulässig grofs ist, nur in einer Veränderung der Brennweite bemerkbar. Betrachtet man ein solches Objektiv, das also eine Spannung enthält, deren Achse mit seiner Mitte zusammenfällt, im polarisierten Licht, so erblickt man ein regelmäfsiges Kreuz, das umso weniger ausgesprochen ist, je geringer die Spannung. Ist gar keine Spannung vorhanden, so erscheint die Fläche des Objektives gleichmäfsig dunkel. Ist aber die Spannung unregelmäfsig, so zeigt sich auch auf dem Objektiv eine unregelmäfsige Figur. Um solche hervorzurufen, genügen übrigens schon sehr geringe Spannungsdifferenzen. Legt man beispielsweise auf ein Objektiv, das im polarisierten Licht gleichmäfsig dunkel erschien, nur wenige Sekunden lang die Finger-

spitzen, so zeigen sich diese Stellen sofort hell; die geringe Erwärmung genügt schon, um die Spannung an diesen Stellen merklich zu verändern. Diese unregelmäfsige Spannung des Glases wirkt so, als ob das Objektiv in seinen verschiedenen Teilen einen verschiedenen Brechungskoeffizienten hätte, was auf die Beschaffenheit der Bilder denselben Einflufs hat, als wenn die Flächen nicht sphärisch, sondern der Spannung entsprechend unregelmäfsig geschliffen wären.

Solche Objektive würden besonders für gröfsere Fernrohre ganz unbrauchbar sein. Glücklicherweise giebt es ein Mittel, die unregelmäfsige Spannung zu beseitigen: die Objektive werden einem Feinkühlungsprozefs unterworfen, indem man sie zunächst noch einmal soweit erwärmt, dafs sich jede vorhandene Spannung löst, und nun so langsam abkühlen läfst, dafs neue Spannungen nicht auftreten. Die Temperatur, bei der das Glas anfängt so weich zu werden, dafs die Spannung aufgehoben ist, beträgt etwa 465° Celsius. Bei 370° ist das Glas schon wieder so hart, dafs eine Veränderung seines Zustandes nicht mehr eintritt. Es kommt daher bei der Feinkühlung darauf an, das Glas dieses Temperaturintervall von 95° so langsam durchlaufen zu lassen, dafs sich alle seine einzelnen Teile gleichmäfsig abkühlen. In dem glastechnischen Laboratorium zu Jena ist dieser Kühlprozefs bis zu vier Wochen ausgedehnt worden. Die Objektive werden dort in einen dickwandigen, zylindrischen Kupferkessel gelegt, der durch eine grofse Gasflamme erwärmt wird. Zur Bestimmung der Temperatur dient ein Quecksilber-Dampfdruck-Thermometer, das gleichzeitig durch die Ausdehnung des Quecksilbers die Gaszufuhr, und damit die Wärme reguliert. Diese Einrichtung gestattet, den Raum, in dem das feinzukühlende Objektiv sich befindet, beliebig lange auf einer bestimmten Temperatur zu halten, und man kann daher auch den Abfall der Temperatur so langsam stattfinden lassen, wie man will.

(Fortsetzung folgt.)

Das Erdbeben von Konstantinopel 1894. [1])

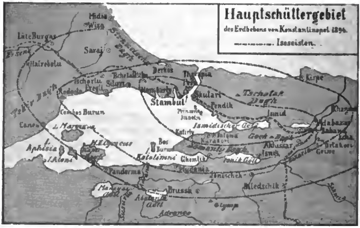
Von Dr. Günther Maas.

Es ist ein eigenartiger Zug des Menschengeistes, dafs er bei der Kunde von einem Unglück, das seine Mitmenschen betroffen, sich nicht mit der blofsen Thatsache begnügen will, sondern dafs er versucht, sich ein möglichst klares Bild von dem ganzen Vorgang in seinen Ursachen und Wirkungen auszumalen, und jede neue Nachricht wird mit demselben Interesse, fast könnte man sagen mit derselben Gier, aufgenommen, besonders wenn es sich um gröfsere Katastrophen handelt. Zu verurteilen ist dieses Streben nicht, obgleich es oft den Schein der Schadenfreude oder des philisterhaften Sicherheitsgefühls nicht vermeiden kann; denn ohne eine möglichst genaue Kenntnis aller Einzelheiten ist meist die Erforschung der ursächlichen Phänomene und damit auch die Möglichkeit des Schutzes in ähnlichen Fällen ausgeschlossen. Wenn wir es daher unternehmen, das Unglück, welches die türkische Hauptstadt so schwer heimgesucht, in seinen Hauptzügen zu schildern, so geschieht dies nicht, um einem „langgefühlten" Sensationsbedürfnis abzuhelfen, sondern lediglich zu dem Zweck, durch Sammlung und Zusammenstellung einer möglichst grofsen Zahl von Einzelberichten und Beobachtungen, und durch Vergleichung derselben mit ähnlichen Erscheinungen bei früheren Erdbeben, zu dem künftigen Gebäude der Erdbebenkunde einen Baustein beizutragen.

Bevor wir jedoch auf die Erscheinungen des Erdbebens selbst eingehen, wollen wir uns etwas genauer mit den topographischen und geologischen Verhältnissen des hauptsächlich betroffenen Gebietes bekannt machen.

[1]) Diese ausführliche Darstellung des Konstantinopler Erdbebens dürfte insofern von Interesse sein, als ja kürzlich eine nicht minder verhängnisvolle Erdbebenkatastrophe in Krain (Laibach) zu beklagen ist. Wir werden in einem der späteren Hefte auf das letzte Beben zurückkommen.

Die unmittelbare Umgebung Konstantinopels auf dem europäischen Festlande bildet ein flachwelliges Hügelland, das nach Norden zu allmählich ansteigt zu der Waldregion in den Küstenstrichen des Schwarzen Meeres, dem Walde von Belgrad, der die Hauptstadt mit Trinkwasser versorgt, und im Westen durch einen etwa 300 m hohen Bergzug begrenzt wird, der bedingt ist durch eine südlich von Tschataldscha inselförmig aufragende Masse archaeischer Gesteine. Jenseits dieses Rückens liegt ein wasserarmes, steriles Sand- und Geröllplateau, welches von der Küste des Marmarameeres bei Silivria



bis zu 200 Meter ansteigt und sich dann nach dem Derkos-See hin senkt. Nach Westen zu schliefst sich an dieses Gebiet eine ausgedehnte, von zahlreichen, im Sommer fast trockenen Wasserrinnen durchfurchte Hochebene an, die in einer Meereshöhe von 150 bis 200 m den Charakter einer Steppenlandschaft trägt, der in grellem Gegensatz zu der Fruchtbarkeit der tiefen Alluvialthäler steht. Die Nordgrenze dieses wasserarmen, fast baumlosen Landstriches, des Erkenebeckens, bildet das Strandschagebirge, welches steil zum Schwarzen Meere hin abfällt, während es nach der Hochebene eine flache Abdachung besitzt. In Süden grenzt das Erkenebecken an den Tekir-Dagh, eine vielkuppige Bergkette mit einer Gipfelhöhe von 600 bis 800 m, die sich vom Cap Combos südlich Rodosto in südwestlicher Richtung in die Halbinsel von Gallipoli fortsetzt, während ein zweiter westwärts streichender Arm die Nordgrenze des Saronischen Golfes bildet.

Die ältesten Schichten, welche in diesem Gebiet auftreten, sind altkrystalline Gesteine, Gneise, Glimmerschiefer und Urthonschiefer, welche im **Strandschagsbirge**, im **Tekir-Dagh** und in dem Höhenzug südlich von **Tschataldscha** zu Tage liegen. Das Palaeozoicum[2]) ist durch die grofse Devonmasse[3]) vertreten, welche beide Ufer des **Bosporus** bildet und auf der die neueren Stadtteile **Konstantinopels**, **Pera** und **Galata**, erbaut sind. Diese Devonmasse besteht aus einer Wechsellagerung steil aufgerichteter Bänke von Thonschiefer, Kieselschiefer, grauwackenartigem Sandstein und dunklen, blauschwarzen Knollenkalken, die nach ganz verschiedenen Richtungen streichen und fallen und dadurch eine grofse Zahl von Verwerfungen anzeigen, mit denen die Dioritgänge in engem Zusammenhang stehen, welche die Schichten an mehreren Stellen durchbrechen. Der ganze übrige Teil der europäischen Grenzländer des Marmarameeres besteht aus Tertiärschichten und jüngeren Eruptivgesteinen, welch letztere aber auf den nördlichen Eingang des **Bosporus** und eine kleine Masse bei **Tschorlu** beschränkt sind. Die eocänen[4]) Nummuliten- und Korallenkalke umgeben mantelartig die altkrystallinen und palaeozoischen Massive und werden ihrerseits wieder überlagert von Kalken,

---

[2]) Wie in der Geschichte der Völker unterscheidet man auch in der Erdgeschichte eine Urzeit, ein Altertum, Mittelalter und eine Neuzeit, die man als archaeisches, palaeozoisches, mesozoisches und kaenozoisches Zeitalter bezeichnet, und deren jedes wieder in mehrere Perioden zerfällt, wie das in den Vorträgen von Dr. M. W. **Meyer** „Die Geschichte der Urwelt“ und „Das Antlitz der Erde“ ausführlicher dargestellt ist.

[3]) Das Devon ist die mittelste Periode des palaeozoischen Zeitalters der Erde, deren Name von der englischen Landschaft Devonshire hergeleitet ist, wo diese Formation zuerst genauer studiert wurde. In Deutschland ist dieselbe besonders im rheinischen Schieforgebirge und im Harz entwickelt und den Lesern wohl aus den genannten Vorträgen als das Zeitalter der ersten fischähnlichen Wirbeltiere bekannt.

[4]) Mit dem Beginn der Tertiärperiode, also dem Anfang des kaenozoischen Zeitalters, machen sich die klimatischen Unterschiede schon in so hohem Grade geltend, dafs für die Wiedererkennung der einzelnen Schichten in verschiedenen Gebieten nicht mehr die für die älteren Formationen geltenden Merkmale, die Leitversteinerungen, mafsgebend sein können. Man hat deshalb nach langen Bemühungen zu dem Mittel gegriffen, die in der Erde sich findenden Tierreste mit solchen noch heute in den benachbarten Meeren lebender Wesen zu vergleichen und nach dem Prozentsatz der gleichen oder entsprechender Formen das Alter der Erdschichten zu bestimmen. So bezeichnet man die Erdschichten, welche 2—4% lebender Formen enthalten, als Eocän (Morgenröte der Neuzeit), die mit 4—10% als Oligocän (mit wenig neuen Formen), die mit 10—40% als Miocän (mit mehr neuen Formen) und die mit 40—90% als Pliocän (mit viel mehr neuen Formen). Für das Eocän des Mittelmeergebietes ist eine Abteilung der Foraminiferen charakteristisch, die

Thonen und Sanden der sarmatischen,[5]) pontiechen und levantischen Stufe und des Diluviums, die teils horizontal lagern, teils starke Lagerungsstörungen aufweisen. Dazu kommen dann schliefelich noch die Bildungen der jüngetverflossenen Zeit und der Gegenwart.

Auf dem asiatischen Festlande haben wir es im wesentlichen mit deneelben Formationen zu thun. Das krystalline Urgebirge tritt zu Tage im Samanly-Dagh auf der Halbineel zwischen dem Golf von Ismid und dem von Ghemlik, auf der heutigen Halbineel von Cycicus, dem 2500 m hohen Myeiechen Olymp und in den Höhen zwischen Lefke und Biledechik. Auch hier treten uns Gneise, Glimmerschiefer, Urkalk und Urthonechiefer entgegen, zu denen noch als ältestes Eruptivgestein Granit hinzukommt. Das Devon Kleinaeiens ist als unmittelbare Fortsetzung der europäischen Masee anzusehen, die sich mit deneelben komplizirten, durch zahlreiche Verwerfungen hervorgebrachten Lagerungeverhältnissen und Dioritgängen von Scutari an nach SO über den Iemidiechen Golf fortzieht, um in der Gegend des Isnik-Göll unter Gesteinen der oberen Kreide zu verschwinden. Eine zweite palaeozoische Masse tritt westlich der Halbinsel von Cycicus hervor. Die obere Kreide, deren Gesteine von denen des Devon häufig nur eehr echwer zu unterscheiden sind, beginnt an einer Linie von dem 450 m hohen, aus Devon bestehenden Tschatak-Dagh nach dem Ienik-Göll und zieht sich von hier weit über den Sakaria hinaus, deseen Unterlauf von Lefke bie zur Mündung ganz diesem Kreidegebiet angehört. Ein zweiter echmaler Kreidezug eretreckt sich am Nordfufs des Olymp hin etwa von Brussa bis zum Südufer des Abolonta-Göll und über den Sussurlu hinaus. Der Rest des Gebietee besteht aue den gleichen Stufen des Tertiär, wie auf der europäischen Seite, und aus jüngeren Bildungen. Dazu kommen auch hier in gröfserer Auedehnung junge Eruptivgesteine, die beeonders am Nordeingang dee Bosporus auf der Landspitze bei Katirly, Bos Burun, am Südwestufer des Isnik-Göll und an der

wegen ihrer münzenartigen Gestalt den Namen Nummuliten erhalten haben. Diese häufig linsenförmigen Körper erweckten schen im Altertum die Aufmerksamkeit aller Beebachter und wurden, da man sie anfangs nur aus Aegypten kannte, als die Reste der von den Pyramidenerbauern verzehrten Linsengerichte betrachtet.

[5]) In Südosteuropa bezeichnet man meistens die einzelnen Abteilungen des jüngeren Tertiär mit Namen aus der geolegischen Geschichte eines grofsen Binnenmeeres, welehes sich vem Aralsee nach W. bis über Wien hinaus erstreckte und allmählich bis auf das heutige Schwarze Meer, das Kaspische Meer und den Aralsee verschwand.

Nordküste der Halbinsel von Cycicus, im Kapu-Dagh, auftreten. Von den Inseln sind die fast nur aus devonischen Knollenkalken, Thonschiefern und Sandsteinen bestehenden Prinzeninseln als abgelöste Teile der grofsen Devonmasse anzusehen, während die lediglich aus altkrystallinen Gesteinen gebildete Insel Marmara die Verbindung herstellt zwischen dem Tekir-Dagh und den asiatischen Massiven von Cycicus und des Olymp. Die Inseln Aloni und Aphisia bestehen nur aus jüngeren Eruptivgesteinen.

Als besonders auffällige Gebilde in dem Gebirgsbau der asiatischen Grenzgebiete des Marmarameeres sind die drei grofsen, von höheren Gebirgen geschiedenen, W.—O. gerichteten Depressionen zu erwähnen, die bestimmt werden durch den Ismidischen Golf und den See von Sabandscha, durch den Golf von Ghemlik und den Isnik-Göll und durch den Maniyas-Göll, Abolonta-Göll und den Oberlauf des Sakaria. Der Parallelismus dieser Depressionen ist zu auffallend, als dafs man sie für zufällige Bildungen halten könnte; vielmehr liegt der Gedanke nahe, dafs dieselben tektonische, im ganzen Gebirgsbau bedingte Erscheinungen darstellen, und dafs man in den aus alten Gesteinen bestehenden Gebirgen zwischen ihnen die Fortsetzungen der europäischen Gebirgezüge, des Strandschagebirges und des Rodope, zu suchen hat. Dieser Zusammenhang zwischen der Anordnung der Depressionen und dem Gebirgsbau wird noch wahrscheinlicher durch die Verbreitung der jüngeren Eruptivgesteine, die vorwiegend in den Grenzgebieten der Depressionen auftreten und dadurch andeuten, das man es hier mit weit ausgedehnten Absenkungen an Längsbrüchen zu thun hat.

Auf Grund der geologischen Verhältnisse können wir uns nun folgendes Bild von den Schicksalen unseres Gebietes mit dem Ende der Eocänzeit entwerfen. Zur Zeit der ersten Mediterranstufe bildeten Rumelien und Anatolien ein zusammenhängendes Festland, dessen Grenzen in Cilicien, Carien und den östlichen Teilen Kleinasiens lagen. Dieselben Landverhältnisse bestanden auch noch zur Zeit der zweiten Mediterranstufe; nur hatten sich die Festlandsgrenzen im Süden und Osten etwas verschoben. Das sarmatische Meer der Miocänzeit griff dagegen von der Dobrudscha her in einem schmalen Arm über die Halbinsel von Gallipoli bis in die Gegend von Troja ein, ohne dafs das Gebiet der heutigen Südküste des Schwarzen Meeres davon ergriffen gewesen wäre. Während der Pliocänzeit finden wir noch immer ein das ganze Südost-Europa und Kleinasien umfassendes Festland, in welchem noch kein aegei-

sches und kein Marmarameer vorhanden war, das dagegen eine grofse Zahl weit ausgedehnter Süfswasserseen enthielt. Das Mittelmeer befand sich im Süden dieser Landbrücke, auf der sich im Bereiche des Marmarameeres allmählich das Strandschagebirge mit seiner Fortsetzung im Tschatak-Dagh, als östlichster Teil eines jetzt versunkenen Mittelgliedes zwischen Balkan und Rodope, und der Tekir-Dagh mit seinen kleinasiatischen Fortsetzungen als östliche Verlängerung des Rodopegebirges bildeten. Nach und nach bricht nun das aegeische Festland von Süden her in die Tiefe; mächtige abgebrochene Süfswasserbildungen bezeichnen die neue Küste. Diese Veränderungen fanden in geologisch sehr junger Zeit, wahrscheinlich postglacial statt, da die ältesten marinen Ablagerungen, die dem Miocäne discordant angelagert[6]) sind, dem Diluvium angehören. Vielleicht war sogar bereits der Mensch Zeuge dieser Vorgänge; wenigstens soll sich in Mediterranbildungen bei Gallipoli ein Feuersteinmesser gefunden haben. Inzwischen ist auch der Pontus, das Schwarze Meer, dessen Gebiet bisher vorwiegend im Norden des Gebirgszuges Balkan-Krim-Kaukasus gelegen, weiter nach Süden in sein heutiges Gebiet gerückt und tritt durch das Bruchgebiet des Bosporus, Marmarameeres und Hellespont mit dem neu gebildeten Aegeischen und Mittelmeer in Verbindung. Mit dieser Bruchbildung in engem Zusammenhang stehen die Ausbrüche der jungen Eruptivgesteine und die heute noch thätigen Vulkane des Aegeischen Meeres.

Erdbeben sind in diesem Übergangsgebiet zwischen Europa und Asien keine aufsergewöhnlichen Erscheinungen, wenngleich gröfsere Katastrophen meist auf die südlicheren Teile desselben beschränkt blieben. Auch Konstantinopel selbst hat oftmals schon unter heftigen Erdrevolutionen zu leiden gehabt, von denen manche der letzten wohl an Gewalt nicht nachgab.

So verwüstete im Jahre 93 unserer Zeitrechnung ein furchtbares Erdbeben das gesamte nördlich des Hellespont gelegene Gebiet, wobei eine grofse Menschenmenge umkam. Bei der Katastrophe, welche um 170 die Landschaften Bithynien und Hellespont heimsuchte, wurde die blühende Stadt Cycicus in einen Trümmerhaufen verwandelt. Im Oktober 350 zerstörte in der dritten Nachtstunde ein

[6]) Unter discordanter Anlagerung versteht man die Lagerungserscheinung, bei der eine jüngere Schicht unter einem beliebigen Winkel an eine ältere stöfst, wodurch der Beweis geliefert wird, dafs die älteren Schichten eine Lageänderung, etwa eine Faltung, erlitten, bevor die jüngeren sich bildeten. Den normalen Fall der regelmäfsigen Aufeinanderfolge von Schichten bezeichnet man als concordante Auflagerung.

heftiger Erdstofs die Stadt Nicomedia, das heutige Ismid, — nicht weit von Konstantinopel — unter deren Trümmern zahlreiche Menschen den Tod fanden. Dasselbe Unglück wiederholte sich am 24. August 358, wo die ganze Balkanhalbinsel und Vorderasien erschüttert wurden, und ebenso im folgenden Jahre. Im Jahre 395 sah sich der römische Kaiser gezwungen, das von schweren Erdstöfsen heimgesuchte Konstantinopel zu verlassen, und ähnlich brachten die Jahre 412 und 437 schweres Unheil über die Bewohner. Am 26. Januar 446 zertrümmerte ein heftiges Erdbeben, welches sich drei Monate lang über das nördliche Kleinasien ausdehnte, einen grofsen Teil der Befestigungen und der Gebäude. Noch schlimmer war das Unheil, welches im September 478 unter der Regierung Zenos des Isauriers über die unglückliche Stadt hereinbrach. Viele Häuser und Kirchen stürzten ein und begruben in grofser Zahl die Bewohner unter den Trümmern; auch zahlreiche Bildsäulen wurden ebenso wie ein grofser Teil der Befestigungswerke von den noch längere Zeit andauernden Erschütterungen zerstört. Die heftigen Erdbeben vom 4. Oktober 525 und vom Februar 548 wurden in ihren Folgen bei weitem in den Hintergrund gedrängt von den Katastrophen, die am 16. August 554 und im Jahre 558 die Stadt teilweise in Trümmerhaufen verwandelten. Dann folgte wieder eine Ruhepause mit nur einer schwachen Erschütterung im Jahre 580. Unter der Regierung Leos des Isauriers fanden am 26. Oktober 741 wiederum viele Menschen unter den Trümmern der eingestürzten Kirchen, Häuser, Denkmäler und Befestigungen den Tod, ein Unglück, das sich am 10. Januar 870 und am 26. August 986 wiederholte. Im Jahre 990 brachte ein Erdstofs auch die Kirche Hagia Sophia zum teilweisen Einsturz, und am 23. September 1063 wurde dasselbe Gotteshaus zusammen mit dem kaiserlichen Palaste und vielen anderen Gebäuden in Trümmer gelegt, nachdem es die Erschütterungen des Jahres 1033 glücklich überstanden hatte. Nach langer Ruhepause, die nur durch ein geringfügiges Beben des Jahres 1343 unterbrochen wurde, begruben am 14. September 1509 die Trümmer von 1070 Häusern und 109 Moscheen in Konstantinopel allein über 13000 Menschen; beim Palast des Grofsvezirs entstand ein klaffender Spalt, in welchem zahlreiche Pferde und Menschen verunglückten. Wieder ruhte die unheimliche Gewalt, die sich nur noch einmal am 12. Juni 1542 schwach zu regen begann, für längere Zeit, um dann plötzlich im Jahre 1767 wieder zu erwachen. Über die Katastrophe dieses Jahres berichtet Athanas Comnenos Ypsilanti[7]): „Im Jahre 1767 wurde unsere

[7]) A. Comnenos Ypsilanti, Kirchliches und Politisches, pag. 414.

Stadt von einem Erdbeben heimgesucht. Es begann im Mai und dauerte bis zum August. Es stürzten ein 7 Türme,[8]) die Baulichkeiten von Egri-Kapi bis Jedi-Kule Kapissi, Bagtsche Kapissi, Odun Kapissi, der ganze Bazar Sultan Mehmed, der Vezir-Han und andere." Ebenso stürzten am 24. September 1802 bei einem heftigen Erdbeben zahlreiche Häuser, Kirchen, Moscheen und ein Teil des kaiserlichen Palastes ein. Seitdem wurden in der türkischen Hauptstadt nur schwächere Erdstöfse verspürt, die keinen oder nur geringen Schaden verursachten und die deshalb hier nur ganz kurz aufgezählt seien: 12. Februar 1845, 23. August 1851, 17. März 1855, 15. Dezember 1855, 7. und 16. Oktober 1862, 5. November 1863, 7. März 1867, 18. April 1869, 31. Mai 1869, 26. Juni 1874, 18.—21. August 1874, 23. Oktober 1875, 1. November 1877, 19. April 1878, 10. Mai 1878.

Es sind in dieser Übersicht nur diejenigen Erdbeben aufgezählt worden, über welche auf Konstantinopel selbst bezügliche Nachrichten vorliegen, obgleich vorausgesetzt werden mufs, dafs noch viele andere Erdrevolutionen, die Vorderasien und das Gebiet des Aegeischen Meeres heimsuchten, besonders die Erdstöfse, welche zu wiederholten Malen Brussa und die Umgegend des Marmarameeres verwüsteten, auch in Konstantinopel wahrgenommen wurden.

Trotzdem also Erdbeben im Gebiete von Konstantinopel nicht gerade selten sind, und trotzdem schon vor dem Unglückstage des 10. Juli sich die unheilvolle Gewalt der Erderschütterungen hier und dort im Orient geäufsert hatte,[9]) trat die Katastrophe doch ganz unvorhergesehen ein; keinerlei Warnung ging derselben voraus, wenigstens keine, aus der man auf das kommende Unheil einen sicheren Schlufs hätte ziehen können. Freilich erinnerte sich später der eine oder der andere, dafs er kurze Zeit vor dem ersten Stofs ganz auffällige Wahrnehmungen an Tieren gemacht hätte, die er aber nicht zu deuten verstand. So sollen an mehreren Orten einige Minuten vor dem Eintritt des Bebens die Schwalben ängstlich ihre Nester verlassen haben, gleichsam als ob sie in den Lüften Schutz suchen wollten; ebenso sollen sich anderwärts Hühner und sonstige Haustiere scheu versteckt haben. Nachträglich wollen auch mehrere Leute schon lange vor der Katastrophe beim Baden das Meerwasser auffallend warm gefunden haben, und was dergleichen Erzählungen mehr sind. Auf ihre Wahrheit zu prüfen ist keine dieser Angaben; man weifs nicht, wie weit sich bei derartigen Gelegenheiten die verschiedenen Erzähler in

[8]) d. h. das „Schlofs der Sieben Türme."

[9]) z. B. Lokris, Ende April 1894.

Abhängigkeit von einander befinden, wieviel von dem Erzählten auf thatsächlicher Beobachtung, wieviel auf phantastischer Kombination beruht. Vielleicht dürfte es hier am Platze sein, über die Anzeichen eines drohenden Erdbebens im allgemeinen etwas zu sagen.

Von den ersten Anfängen europäischer Kultur an finden wir Nachrichten über die Ankündigung von Erdbeben, deren erste auf den Physiker Anaximandros zurückgeführt wird, der die Lakedaemonier



Zeltlager auf einem Friedhof in Pera.

vor einem ihre Stadt bedrohenden Erdbeben gewarnt haben soll.[10]) Das ganze Altertum und Mittelalter hindurch, bis in die jüngste Zeit, bis auf Falb, hat sich dieser Glaube an die Möglichkeit der Erdbebenprophezeiung erhalten, und sind zu diesem Zwecke die verschiedenartigsten Mittel in Anwendung gebracht worden, deren einige wegen ihres allgemeineren Interesses einer genaueren Darstellung wert sind. Seit den ältesten Zeiten ist oft der Satz angeführt und wieder in Abrede gestellt worden, dafs viele Tiere die Erdstöfse früher wahrzunehmen imstande sind als der Mensch, dafs sie durch gewisse Vorzeichen be-

[10]) Vergl. Plinius, Historia naturalis, II. Buch, Cap. 81.

unruhigt selbst als warnende Propheten zu dienen vermögen. So erzählt Aelian:[11]) „Fünf Tage vor dem Untergange von Helike[12]) zogen alle Mäuse, die Wiesel, Schlangen, Skolopender und Sphondylen und die anderen Tiere dieser Art in Masse auf dem nach Koria (Kerynia?) führenden Wege aus." Von dem grofsen calabrischen Erdbeben von 1783 wird berichtet, dafs Haustiere, Geflügel sowohl als vierfüfsige Tiere, vor dem Eintritt der Erschütterung hochgradig beunruhigt waren; sie irrten unsicher umher und schienen innerlich bestürzt und bewegt. Ungefähr zwei Stunden vor dem grofsen Erdbeben, welches Concepcion am 20. Februar 1835 zerstörte, sollen grofse Züge von Seevögeln landeinwärts geflogen sein. Vor der Zerstörung von Talcahuano bei demselben chilenischen Erdbeben entflohen alle Hunde aus der Stadt. John Milne[13]) berichtet, dafs an einem Pony seines Freundes James Bisett in Yokohama und an einem anderen Pony in Tokio vor der ersten Erschütterung des japanischen Bebens vom 15. Januar 1887 deutliche Zeichen von Beunruhigung wahrgenommen wurden. Auch bei dem letzten grofsen Erdbeben von Lokris sollen, wie Skuphos berichtet, an verschiedenen Tieren kurz vor dem Eintritt der Erschütterungen auffallende Wahrnehmungen gemacht worden sein. In einem Dorfe fingen einige Sekunden vor dem unterirdischen Getöse die Hunde an zu heulen, wie Hunde zu thun pflegen, welche Musik nicht vertragen können. An einem anderen Orte kündete eine Katze jeden einzelnen Stofs durch klägliches Schreien an. Während gewöhnlich die Hähne, wenn sie einmal gekräht haben, warten, bis auch andere gekräht haben, und nur wenn die Reihe an sie kommt, wieder krähen u. s. w., hielten sie an jenem Abend die Ordnung nicht inne, sondern alle krähten durcheinander auf ganz eigene Art, wodurch ihre Angst klar angedeutet wurde. Ein Hirt berichtete, dafs es ihm einige Minuten vor dem Erdbeben trotz seiner und seiner Genossen Bemühungen unmöglich gewesen wäre, die Schafherde durch die Hunde von der wilden Flucht in die Berge abzuhalten. Erst als das Erdbeben vorbei war, seien sie von selbst wieder zurückgekehrt. Es ist sehr wohl wahrscheinlich, dafs höhere, mit so scharfen Sinnen ausgestattete Tiere, wie Pferde und Hunde, die feinen, einer stärkeren Erschütterung oft schon lange Zeit vorangehenden zitternden Bewegungen des Erd-

---

[11]) Vergl. J. Schmidt, Studien über Erdbeben, S. 140.

[12]) Im Jahre 373 v. Chr. Geb.

[13]) J. Milne, Note on the Effects produced by Earthquakes upon the lower Animals. Transact. Seismol. Soc. of Japan. XII. (1888) pag. 1—4.

bodene bereite empfinden, ebe eie für den Menschen wahrnehmbar werden. Andererseite können unterirdiech lebende Geechöpfe echon lange feine Oecillaticnen bemerken, ehe dieselben an der Erdcberfläche wabrnehmbar eind, cder aber diese Tiere können durch aue Spalten ausströmende Gase verscheucht werden. Diese Unruhe und Angst der Tiere ist nacb dem gemeineamen Urteil vieler unabbängiger Beobacbter vielleicbt in der Tbat ein Faktor, mit dem sicb kurz vcr dem Eintritt einer Erschütterung recbnen läfet. Sc halten eich, wie H. D. Warner[14]) bericbtet, die Bewcbner der cft vcn Erdbeben heimgesuchten Stadt Caracas thatsächlich Hunde und Katzen ale Erdbebenwarner, und auch die Cubaner schwören darauf, dafs ihre zahme Hausnatter vor dem Ausbruch eines Erdbebene aus den Gebäuden auf das freie Feld flüchte.[15]) Dafs aber diese sichtbare Unruhe der Tiere stets ein Erdbeben ankündigt und nicht auf irgend eine andere erechreckende Wahrnehmung zurückzuführen ist, dafür liegen natürlicb keinerlei Beweise vor. Auch bat ee eich gezeigt, dafs sich die Tiere an häufige Bodenerschütterungen eo gewöhnen können, dafe sie dieselben ganz unberücksicbtigt laseen.[16]) Ein anderee oft angepriesenee Anzeicben einee bevcrstehenden Erdbebens sollen die natürlichen Brunnen und Quellen liefern. Scll doch schon des Pythagoras Lebrer Pherekydee, wie Pliniue[17]) berichtet, aus dem Geechmack des Brunnenwassers ein Erdbeben vcrhergesagt haben. Ebensc echreibt Plinius,[18]) dafs bei Erdbeben das Brunnenwasser trübe sei und widerlicb riecbe. Desgleichen bebauptet Cardanus:[19]) „Cum aquae puteorum sulphur metallicumve aliud redclent, aut titubant, aut turbantur, aut incalescunt, aut picantur praeter actionem, terrae mctum imminere praenuntiant." Für die Richtigkeit dieser Anzeicben scheinen in der That Beobachtungen zu sprechen, welche, nach Favarc,[20]) der französiscbe Phyeiker Hervé-Mangcn am artesischen Brunnen zu Pasey anstellte, und die eine Trübung des Waseers an Tagen ergaben, an denen

[14]) H. D. Warner, The city of Earthquakes. Atlantic Monthly, March 1883

[15]) F. Knapp, Mitteilungen aus der cubanischen Tier- und Pflanzenwelt. Abhdl. d. naturf. Ges. z. Nürnberg. Bd. 6, S. 60.

[16]) J. Schmidt, Studien über Erdbeben, S. 129.

[17]) Plinius, Hist. nat. Buch II. Cap. 81.

[18]) Plinius, a. a. O. Buch II. Cap. 83.

[19]) Cardanus, de subtilitate libri XXI. Basileae 1553, pag. 85.
„Wenn das Brunnenwasser nach Schwefel oder sonst metallisch riecht, ohne äufseren Grund schwankt, wallt, warm wird oder nach Pech schmeckt, so kündigt dies ein bevorstehendes Erdbeben an."

[20]) A. Favaro, Intorno ai mezzi usati dagli antichi per attenuare le disastrose consequenze dei terremoti. Vonezia 1874, pag. 39 ff.

in entfernten Gegenden, beispielsweise in der Schweiz, Erdbeben stattfanden. Ebenso sollen beim Lissaboner Erdbeben die Teplitzer Thermalquellen erst versiegt und dann schlammig wieder hervorgebrochen sein. Alle diese Angaben bezeugen indessen nur einen gewissen Zusammenhang zwischen den Erdbewegungen und den Zuständen des Brunnenwassers, doch liegen zur genaueren Beurteilung der Giltigkeit derartiger Wasserprognosen noch zu wenig unzweifelhafte Beobachtungen vor. Nicht selten trifft man auch auf Berichte über einem Erdbeben vorangegangene magnetische und elektrische Erscheinungen. So sollen beispielsweise beim Erdbeben von Lissabon in vielen physikalischen Kabinetten Europas die Anker von den Magneten gefallen sein. Auf einer derartigen Beobachtung beruht sogar die Konstruktion eines eigens für Erdbebenprognosen hergestellten Apparates, auf welche ein findiger Japaner verfiel. Die Sache verhält sich folgendermafsen:[21]) In der Nacht des grofsen Erdbebens von 1855, welches einen grofsen Teil Tokios verwüstete, beobachtete der Besitzer eines Brillenladens in Asakusa, dafs ein Magnet alle Nägel und Schlüssel fallen liefs, die er bisher getragen. Er glaubte anfangs, dafs der Magnet die Kraft verloren habe; aber nach dem zwei Stunden später eingetretenen Erdbeben war diese Wirkung wieder verschwunden. Auf diese Beobachtung gestützt, konstruierte er nun folgenden Apparat, dem er den Namen Alarum beilegte. An einem grofsen Magnetstein hing ein Haken, von welchem ein um eine Rolle gewickelter Seidenfaden ausging. Um die Achse dieser Rolle war ein zweiter Seidenfaden gewunden, der einen Klöppel trug, unter dem ein grofses Tamtam aufgestellt war. Diese Einrichtung wurde folgendermafsen erklärt. Vor einem Erdbeben ist der Boden und das auf ihm liegende Tamtam stark elektrisch geladen und wirkt deshalb stärker anziehend als der Magnet. Infolge dessen fällt der Haken ab und der Klöppel schlägt auf das Tamtam, sodafs es weithin ertönt, als Mahnruf für jedermann, einen sicheren Platz aufzusuchen. Ob dieser Apparat jemals in Funktion getreten, ob damit irgend ein Erdbeben prophezeit wurde, darüber ist nichts bekannt geworden. Jedenfalls beweist aber die ganze Einrichtung die Annahme einer Beziehung zwischen Erdbeben und Erdmagnetismus. Ob die Bewegungen empfindlicher magnetischer Instrumente bei entfernten Erderschütterungen auf magnetische oder mechanische Einwirkungen zurückzuführen sind, darüber gehen die Meinungen auch weit auseinander, ebenso

[21]) John Milne, Earthquakes and other Earth Movements. (London 1886), pag. 16.

wie die Entstehung elektrischer Ströme in Telegraphenleitungen als Folge eines Erdstofses vielfach bestritten wird. Auf die zwischen Erdbeben und atmosphärischen Verhältnissen bestehenden Beziehungen brauchen wir nicht näher einzugehen, da sie keinerlei Mittel der Vorherbestimmung bieten. Ebenso seien nur des historischen Interesses wegen zwei Fälle angeführt, in denen aus Erscheinungen am Himmel und in der Atmosphäre der Eintritt eines Bebens vorhergesagt sein soll. So will Gemma Frisius[22]) das Erdbeben vom Jahre 1563 auf Grund eines eigentümlichen Aussehens der Sonne während der vorhergegangenen Weihnachtstage angekündigt haben, und vor dem Erdbeben von Lissabon will man zu Locarno am Lago Maggiore einen roten Dampf gesehen haben, aus dem erst roter Schnee und dann gewaltige Regenmassen niederfielen. Schliefslich sei noch des Rombo, Ruido oder Bramido gedacht, der unterirdischen Schallphänomene, die häufig den Erdbeben voraufgehen und dieselben begleiten, und deren Ton bald als Brausen, Heulen, Pfeifen, Rollen, Krachen, Prasseln, Klirren, Gurgeln oder Brüllen geschildert wird. Aber auch diese Erscheinungen sind trügerisch, da, wie Humboldt[23]) berichtet, zuweilen ein sehr starkes unterirdisches Getöse hörbar wird, ohne dafs die geringste Erschütterung eintritt, während andererseits bei sehr gewaltigen Katastrophen, wie beispielsweise bei dem Erdbeben von Riobamba,[24]) keinerlei Geräusch wahrnehmbar war. Alle jene Anzeichen also, welche der Mensch sich nutzbar zu machen versucht hat, um ein im Anzuge befindliches Erdbeben zu erkennen, alle vermeintlichen Warnungszeichen sind trügerisch und versagen häufig gerade im entscheidenden Moment, während sie vorher ohne alle Ursache grofse Aufregung veranlafsten. Sichere Anzeichen und Vorboten für drohende Erdbebengefahren giebt es eben nicht.

Doch kehren wir von dieser etwas allgemeineren Betrachtung nach Konstantinopel zurück. Auch hier also wollen einige Leute auffällige Erscheinungen wahrgenommen haben, die sich aber jetzt nicht mehr auf ihre Richtigkeit kontrollieren lassen. Nur das eine ist als sicher feststehend zu betrachten, dass vor dem ersten Stofs ein 1—2 Sekunden anhaltendes unterirdisches Geräusch hörbar war, welches Augenzeugen der Katastrophe mit dem Rollen eines schwer

[22]) Gemma Frisius, De naturae divinis characterismis libri II. Antwerpiae 1565. lib. I pag. 40 ff.

[23]) Kosmos (Cottasche Ausgabe 1847) I. pag. 216.

[24]) A. v. Humboldt, Kosmos I. pag. 214.

beladenen Wagens auf schlechtem Pflaster vergleichen möchten.[25]) Doch kann man auch hier kaum von einem Anzeichen sprechen; denn noch ehe die Beobachter dieser Erscheinung derselben einige Aufmerksamkeit schenken konnten, erfolgte um 12^h 24^m (mittl. Zeit v. Konst.) ein schwacher horizontaler Stofs in der Richtung NO—SW, dem unmittelbar ein fast senkrechter, überaus heftiger folgte, der nur 3 Sekunden dauerte, aber die Katastrophe herbeiführte, und abermals nach wenigen Sekunden ein dritter, etwas schwächerer. Alle diese Erschütterungen, die zusammen etwa 18 Sekunden dauerten, waren von einem unterirdischen Rollen begleitet, dessen Stärke der der Stöfse jedoch keineswegs entsprach. Die Richtung der Bewegung war ungefähr NO—SW. Während der Erschütterungen war der Erdboden in heftiger wellenförmiger Bewegung[26]), „er glich der bewegten Meeresoberfläche", sodass das Aufrechtstehen erschwert war, und ein Schwindelgefühl veranlasst wurde[27]). Alle höher aufragenden Gegenstände, höhere Bauwerke und Bäume schwankten pendelförmig hin und her. Das Ungeheuerliche der Erscheinung rief unter der Bevölkerung, die schon lange nicht mehr an heftige Erdbeben gewöhnt war, eine gewaltige Bestürzung hervor. Alles eilte aus den Häusern, sofern dies der Schreck und die Zerstörung überhaupt noch gestatteten, um sich in die Gärten und auf die freien Plätze zu flüchten. Aber die engen winkligen Strassen, die durch die Trümmer einge-

[25]) Bei der Schilderung der Erdbebenerscheinungen in Konstantinopel selbst werde ich mich ausschliefslich an Darstellungen von Augenzeugen halten, deren mehrere ich zu sprechen Gelegenheit hatte.

[26]) Über die Gröfse der Bodenbewegung haben zuerst Knipping und Wagner bei mehreren japanischen Erdbeben Bestimmungen ausgeführt, indem sie die Oberfläche eines Quecksilberbades oder das Ende eines frei schwingenden Pendels mit der Lupe betrachteten. Sie fanden dabei bei schwächeren Erschütterungen Schwingungen von 0.1—2 mm, bei starken Beben 3-4 mm. Die vertikale Komponente hatte bei mäfsigen Erdstöfsen eine Amplitude von 0.2, bei starken von 0.5 mm. Die Messung einer Bewegung, welche der Beobachter und der Apparat z. T. mitmacht, ist indessen nicht ganz genau, doch ergiebt sich aus den erhaltenen Resultaten mit Sicherheit, dafs es sich bei allen Erdbeben nur um ganz minimale Bewegungen der Erdoberfläche handelt, die erst durch die gleichsam als Zeiger wirkenden aufragenden Teile, Bäume und Häuser sichtbar gemacht werden.

[27]) Ob diese sog. Erdbebenkrankheit lediglich als Folge der pendelartigen Bewegung aufzufassen ist, oder ob die Erschütterungen auch direkt auf den menschlichen Organismus einzuwirken vermögen, darüber sind die Untersuchungen noch nicht beendet. Jedenfalls hat sich schon bei vielen Erdbeben die Erscheinung gezeigt, dass Leute, die vorher ganz gesund waren, plötzlich von Kopfschmerzen, Schwindel und einer Neigung zum Erbrechen befallen wurden.

stürzter Gebäude noch unwegsamer und durch dichte Staubwolken verfinstert waren[28]), waren nicht minder gefährlich als die Häuser selbst; denn bei der grossen Menschenmenge, die sich urplötzlich angesammelt hatte und sich vor jedem neuen Trümmerhaufen staute, war an eine schnelle Bewegung nicht zu denken, und so verunglückten denn noch viele, die entweder erdrückt oder von herabstürzenden Trümmern getroffen wurden. Ja, nicht nur die Nähe der Gebäude erschien gefährlich; man traute selbst nicht mehr dem festen Erdboden, und so drängten sich denn gewaltige Menschenmengen auf den Brücken über das Goldne Horn zusammen, die dadurch in Gefahr kamen, einzustürzen, oder suchten in den noch irgend aufzubringenden Fahrzeugen Schutz auf dem Wasser, das durch die Bewegungen des Festlandes selbst in starke Wallungen geriet. Die Angst war auch hier das Ärgste. Viele Menschen wurden nur durch die Angst getötet oder wahnsinnig. In gar nicht bedrohten Häusern sprangen einige Leute vor Angst aus den Fenstern und fanden den Tod; andere sprangen in das Meer aus Furcht vor dem Beben der Erde. Vergröfsert wurde die allgemeine Panik noch, als immer neue Erdstösse erfolgten, deren Einzelheiten aus der nachstehenden Tabelle ersichtlich sind.[29])

Datum	Zeit	Richtung	Dauer	Stärke
1894. Juli 10.	$12^h\ 24^m$	Alle Stöfse NO.—SW.	8—10 Sek.	schwach
—	$12^h\ 24^m$		3 Sek.	sehr stark
—	$12^h\ 24^m$		5 Sek.	stark
—	$12^h\ 31^m$		1 Sek.	schwach
—	$12^h\ 47^m$		0.5 Sek.	„
—	$4^h\ 16^m$		2 Sek.	„
—	$6^h\ 20^m$			„

Die Furcht wurde dadurch so gesteigert, dafs viele nicht wagten, in ihre Häuser zurückzukehren, selbst wenn diese nicht im geringsten Schaden gelitten hatten, und mehrere Tage in den Gärten und auf den Kirchhöfen unter schnell aufgeschlagenen Zelten zubrachten, bis die Regierung aus Furcht vor dem Ausbruch von Epidemieen, die bei dem engen Zusammenleben zahlreicher Menschen in den kleinen Zelten und dem dadurch veranlassten sanitätswidrigen Schmutz fast

28) Dies gilt besonders für Stambut selbst. Von Pera aus soll man wegen der alles verhüllenden Staubmassen von Stambul nichts gesehen haben.

29) Die genaueren Angaben über die einzelnen Stöfse, auch für die folgenden Tabellen, verdanke ich einer Mitteilung des Direktors des kais. Meteorologischen Instituts in Konstantinopel, Herrn Coumbary.

unvermeidlich echienen, allmählich alle wieder in die Häuser zurückbrachte.

Die Zerstörungen, welcbe die Erdetöfse, beeonders der zweite und dritte, in Konetantinopel verusachten, waren ziemlich beträchtliche. Ganze Häueerreihen wurden in Schutthaufen verwandelt (eiebe Titelbild); vielo Kirchtürme und Minarets etürzten ein oder wurden abgedeckt. Von bedeutenderen Bauwerken, die schwer geschädigt wurden, seien folgende genannt. In der Irenenmoechee barst, ale gerade der russische Botschafter die Moschee betrat, die Kuppel derart, dafe die Erhaltung dieees nach der Hagia Sophia kunetgeecbicbtlich wohl bedeutsamsten Bauwerkes von Stambul sehr in Frage gestellt ist. Von den Gebäuden der „Hohen Pforte“ eoll besonders die Abteilung der äufeeren Politik bedeutend gelitten haben. Ebenso wurden das Direktionegebäude der Anatoliechen Eieenbahn, das Sanitäts-, Zoll- und Telegraphenamt schwer mitgenommen, eo dafs eine Zeit lang das Telegraphenamt auf einem türkischen Kriegsschiff untergebracht werden mufste. Viele der am Goldnen Horn und am Boeporus gerade fertig geetellten oder noch im Bau befindlichen Quais wurden teils versenkt, teils zerstört. Am gewaltigsten aber äufserte sich die vernichtende Kraft der Erschütterungen am Icharchi, dem grofsen Bazar (siehe Titelbild), einem der berühmtesten Kaufplätze der Welt, in welchem täglioh Zebntausende aus- und eingingen, in dessen zahlloeen Verkaufsgewölben Millionen von orientaliechen Koetbarkeiten aufgehäuft waren; das ganze Bauwerk wurde bie auf wenige Gänge in einen einzigen Schutthaufen verwandelt, unter dem Tausende von Menschen teils erschlageu, teils lebendig begraben wurden, bis man sie nach mehreren Tagen unter den Trümmern hervorzog. Wenn man bedenkt, dafs sich zur Zeit der Katastrophe in den Räumen des Bazars wenigetene 5000 Käufer und Verkäufer befanden, abgeeehen vou den zahllosen Bettlern, die sich daselbst aufhielten, und um deren Namen sich niemand kümmert, und weiter, dafe ee nur einer eehr kleinen Anzahl gelang, eich aus dem zueammenstürzenden Gewölbe ins Freie zu retten, und dafs nur wenigo Hundert noch lebend unter den Trümmern hervorgezogen wurden, so kann man sich einen ungefähren Begriff von den Dimensionen des durcb das Erdbeben veranlafsten Unglücks machen. Die alte, aus grofsen Steinquadern erbaute Befeetigungsmauer Stambuls wurde an einzelnen Stellen arg mitgenommen, trotzdem eich im allgemeinen dieses alte Mauerwerk verhältnismäfsig gut gehalten hat. Die Hagia Sophia selbst hat glücklicher Weise nur wenig gelitten; es wurden nur die Ver-



Zerstörung einer Strafse in Stambul.



Zerstörung des grofsen Bazars in Stambul.

zierungen der Kuppel beschädigt. Der Mittelbogen der Neuen Brücke über das Goldene Horn wurde stark verbogen. Die Wirkung der Erdstöfse äufserte sich an einigen besonders schwer heimgesuchten Stellen in der Weise, dafs Minarets und Schornsteine in mehrere Stücke zerbrachen, die sich um eine Achse gegen einander verschoben,[30]) wie sich dies schon häufig bei anderen heftigen und auch schwächeren Erdbeben gezeigt hat.

In den neueren Stadtteilen Pera und Galata auf der Nordseite des Goldenen Horns waren die Beschädigungen geringer, obgleich auch hier einige Minarets und Schornsteine einstürzten. Wesentlich kamen aber nur Sprünge in dem Mauerwerk einiger Gebäude vor. Schwer mitgenommen wurde hier besonders die deutsche Schule. Die schwächere Wirkung der Erdstöfse in diesem Gebiet ist auf verschiedene Ursachen zurückzuführen. Erstens stehen diese nördlichen Stadtteile auf Felsboden, während Stambul auf lockerem Erdreich erbaut ist; daneben wirkten auch Spalten und Reflexion und Interferenz der Erdbebenwellen in den verschieden dichten Bodenschichten des Untergrundes.

Der Hauptgrund der gewaltigen Zerstörung ist indessen in der schlechten Bauart, dem Alter der Gebäude und z. T. in dem schlechten Baumaterial zu suchen. Doch ist es als ein glücklicher Umstand zu betrachten, dafs in Stambul selbst die meisten Häuser aus Holz gebaut sind, die, selbst im morschesten Zustande, den Erdstöfsen ziemlich gut stand hielten, während die meist oberflächlich errichteten Ziegelbauten, auch wenn sie ganz neu waren, einstürzten. Dieselbe Beobachtung konnte man an vielen anderen Orten auch machen. Aus gutem Steinmaterial sorgfältig aufgeführte Gebäude, besonders wenn sie nicht zu hoch aufragten, widerstanden den Erschütterungen, ohne grofsen Schaden zu erleiden, während alle baufälligen neuen und alten Häuser dem Beben zum Opfer fielen. Hausteinbauten hielten sich besser als Ziegelbauten, und oft kam es vor, dafs an einem Gebäude

[30]) Man hat diese Verschiebung durchaus nicht als Wirkung einer wirbelförmigen Bewegung der Erdoberfläche, des früher viel besprochenen motu vorticoso, anzusehen. Dieselbe ist vielmehr einfach dadurch zu erklären, dafs nicht in ihrer Schwerlinie unterstützte Körper bei einem Stofse eine Drehung um ihren Befestigungspunkt oder um die Stelle der gröfsten Reibung, die in demselben Sinne wirkt, erleiden, wie dies v. Lasaulx durch folgendes einfache Experiment nachgewiesen hat. Man lege ein kubisches Holzklötzchen, das an einer Stelle aufserhalb des Mittelpunktes seiner Grundfläche eine kleine kurze Nadelspitze trägt, auf einen festen Tisch und drücke die Spitze in das Holz desselben ein. Ein gegen die Tischplatte ganz gradlinig gerichteter Stofs wird die kleine Holzquader um den Fixierungspunkt drehend bewegen.

die Hausteinwände erhalten blieben, während die Ziegelmauern in Trümmer fielen. Schliefslich zeigte sich auch die bekannte Erscheinung, dafs Mauern, die der Stofsrichtung parallel verliefen, keinen oder nur geringen Schaden litten, während die senkrecht zum Stofs stehenden zerstört wurden. Die Risse und Sprünge im Mauerwerk waren teils vertikal, teils horizontal oder unter den verschiedensten Winkeln gegen den Horizont geneigt; häufig durchkreuzten sich auch mehrere Sprünge, so dafs es in diesem Chaos von Rissen nicht möglich war, irgend eine bestimmte Hauptrichtung anzugeben. Die horizontalen Sprünge zeigten sich meist unmittelbar unter oder über den Balkenlagen, ein Beweis dafür, dafs die vertikale Komponente des Stofses eine ziemlich bedeutende war; diese Risse sowohl als alle anderen schlossen sich gern an schon vorhandene Öffnungen, Fenster und Thüren, oder an schadhafte Stellen des Mauerwerkes an, eine Erscheinung, die sich an allen Orten wiederholte, wo eine grofse Anzahl von Rissen in den Mauern nachzuweisen war.

(Schlufs folgt.)

Neue Bestimmung der Jupitermasse.

Der Planet Jupiter bewirkt vermöge seiner Gröfse und Masse in den Bahnen der übrigen Körper des Sonnensystems, welche bekanntlich zumeist von der Kreisform wenig abweichen, mitunter recht erhebliche „Störungen“. Solche „Störungen“ finden durch die Anziehungskraft Jupiters namentlich innerhalb des Bereiches der Zone statt, in welcher sich das Heer jener kleinen Himmelskörper um die Sonne bewegt, die man als die „kleinen Planeten“ oder „Asteroiden“ bezeichnet. In der Bewegung einzelner dieser Individuen kann sich der störende Einflufs des Jupiter in solchem Mafse verraten, dafs man durch aufmerksame Verfolgung der Beobachtungen eines kleinen Planeten und durch Vergleichen mit einer genauen, alle sonstigen störenden Einwirkungen berücksichtigenden Bahn desselben dazu gelangen kann, durch Rechnung den Betrag der Jupitermasse selbst zu finden. Hierzu eignen sich jene der kleinen Planeten am besten, die vermöge ihrer Bahnverhältnisse, wie der Gröfse ihrer Bahnachse, ihrer Exzentrizität u. s. w., dem Jupiter bei ihrem Aphel (Sonnenferne) recht nahe kommen. Da die Ermittelung der genauen Jupitermasse ein sehr wichtiges Element für die Astronomie bildet, weil von ihr eine grofse Reihe anderweitiger Untersuchungen abhängt, so hat man solchen, dem Jupiter nahe kommenden Planeten in neuerer Zeit viel Aufmerksamkeit zugewendet. Einer der geeignetsten Asteroiden hierzu ist der im Jahre 1854 entdeckte Planet Polyhymnia, der dreiunddreifsigste aus der Gruppe der kleinen Planeten. Seine Bahn gehört zu denen, die bedeutend exzentrisch sind (Exzentrizität = 0,337), und der Planet wird in seiner Sonnenferne bis auf die Distanz 1,58 (die Entfernung Erde — Sonne = 1 genommen) an den Jupiter herangeführt. Professor S. Newcomb hat vor einiger Zeit eine Untersuchung beendet, welche sich mit der Bahn dieses Planeten beschäftigt. Bei Rücksicht-

nahme auf die durch Mars, Erde, Saturn und Uranus hervorgebrachten Störungen ergab sich der Wert der Jupitermasse = 1 : 1047,34 (die Masse der Sonne = 1 gesetzt). Dieses Resultat stimmt sehr gut mit anderen, nach ganz verschiedenen Methoden erlangten Ergebnissen, wie man aus folgender Zusammenstellung ersieht:

Jupitermasse, abgeleitet aus	
den Beobachtungen der Jupitermonde	1 : 1047,82
den Störungen des Fayeschen Kometen . .	1 : 1047,79
„ „ „ Winneckeschen Kometen	1 : 1047,17
„ durch Saturn	1 : 1047,38
„ „ den Planeten Themis	1 : 1047,54

Der daraus gezogene Mittelwert 1 : 1047,35 ist jedenfalls schon von hoher Genauigkeit und genügt auf lange bei den astronomischen Rechnungen, welche sich an die Bestimmung der Jupitermasse knüpfen.

•

Saturn- und Uranus-Beobachtungen. Seit mehr als Jahresfrist hat sich Professor E. E. Barnard des 36-Zöllers der Lickssternwarte bedient, um an Saturn und Uranus Beobachtungen anzustellen. Die Messungen des ersteren wurden zu dem Ende unternommen, um festzustellen, ob die Kugel genau im Mittelpunkte der Ringe gelegen wäre; nun war zwischen dem Rande des Ringes und dem der Scheibe auf der einen Seite des Saturn die Entfernung 11,287 Sekunden, während die entsprechenden Messungen auf der andern Seite 11,167 Sekunden ergaben. Der Unterschied beträgt weniger als $^1/_8$ Sekunde, und es ist sehr wohl möglich, dafs er die Folge einer Art von persönlichen Fehlers des Beobachters ist. Sie ist sicher noch nicht genügend für die Annahme, dafs der Planet sich nicht genau im Mittelpunkt der Ringe befinde. Professor Barnard hat auch eine Reihe von Messungen des polaren und des äquatorialen Durchmessers des Uranus gemacht und auch eine solche von den Positionswinkeln des Äquators. Aus diesen scheint hervorzugehen, dafs der Äquator des Planeten mit den Bahnebenen der Trabanten zusammenfällt, so dafs die Annahme gerechtfertigt erscheint, dafs der Uranus sich um eine Achse dreht, die nur wenig von der Ebene seiner Bahn abweicht.

Sm

Wetterleuchten.

In einem kürzlich in der meteorologischen Zeitschrift erschienenen Aufsatz wsrden zwei Arten von Wetterleuchten unterschieden. Entwedsr findst nämlich dis elektrische Entladung thatsächlich im geräuschlosen Flächenblitz statt (ohjsktives W.), oder der zu den bsohachteten Blitzen gshörige Donner wird nur wsgsn zu grofssr Entfernung nicht gehört (suhjektives W.). Die zweite, bsi weitem häufigsre Art des Wetterleuchtens tritt z. B. fast regslmäfsig vor dem Aushruch nnd nach dem Abzug einss Gswitters auf, und ss erheischt in dissem Falle die auffallends Erscheinung, dafs selhst die stärksten Donnerschläge meist nur his auf etwa 15 km Entfernung hörbar sind, eins Erklärung, zumal doch Kanonsndonner und Explosionsknalls bei nicht bedeutenderer Schallstärke oft in einem viel weiteren Umkrsis sich bemsrkbar machen. Eins Beohachtung Tyndalls, wonach auf einer Anhöhe abgefsuerte Kanonenschüsse am Fufse des Hügels in merkwürdig geringer Entfernung nicht mehr gehört wurden, hatte nun schon vor einsr Rsihe von Jahren den Anstofs zu Untersuchungen über die Fortpflanzung des Schalles in der freien Atmosphäre gegehsn, als dsren Ergshnis nach Reynolds, Knessr und Mohn dis hohs Bedeutung der durch Refraktion hewirkten Ablenkung dsr Schallstrahlen betont wurde. Im Anschlufs an diese Untersuchungsn hat nun Meinardus den Nachweis geführt, dafs auch die geringe Hörharksitsweite des Donners durch dis Brechung, heziehungsweise totals Rsflexion der aus der Höhe kommenden Schallstrahlen hsi der Durchdringung der verschiedenartigsn, über sinander liegenden Luftschichten srklärt werden kann, wobei also dis Schallstrahlen einen ähnlichen Weg nehmsn wie die Lichtstrahlen bei einer Luftspiegelung.[1]) Die Schallstrahlen hilden nämlich unter gswissen Annahmen üher dsn Zustand dsr Atmosphäre nach ohen umbiegsnde Kreishögen, sodafs schon in verhältnismäfsig geringem Ahstands dsr Donner dis Erdoberfläche nicht mehr erreichen kann. Allerdings ist eine sxakte Behandlung des hier vorliegsnden Problems nicht ohne Zuhilfenahms mehr oder weniger willkürlicher Annahmen möglich, da die Schallgsschwindigkeit und damit dis Gröfse der Brechung der Schallwellen von der Temperatur, dem Luft- und Dunstdruck der höheren Luftschichten, sowis namentlich auch von der Geschwindigkeit und Richtung dss Windss ahhängt. Eine genauers Betrachtung der von Mohn gsgehensn Formsln zeigt indessen, dafs zwei bei Gswittsrn wohl ststs

[1]) Vergl. Bd. VII S. 132, Fig. 3

zutreffende Annahmen, nämlich die einer Temperaturabnahme mit der Höhe und einer nach dem Gewitter hin gerichteten und in der Höhe stärker werdenden Windbewegung, hinreichen, um die von der Erfahrung verlangte Ablenkung der Schallstrahlen nach der Höhe[2]) zu erklären. Populär gesprochen liegt also der wesentlichste Grund der in Rede stehenden Erscheinung in dem cyklonenartigen Gewitterwinde, der dem Donner so zu sagen entgegenweht und damit, wie durch tausendfältige tägliche Erfahrung jedem bekannt ist, seine Ausbreitung auf weitere Strecken verhindern mufs. Die so sehr verschieden gute Ausbreitung des Schalle mit und gegen den Wind mufs nämlich nach Stokes gleichfalls durch ablenkende Brechung der Schallwellen und nicht durch einfaches „Forttragen“ des Schalls seitens des Windes erklärt werden. Die Fortbewegung des schwingenden Mediums könnte nämlich nach dem Dopplerschen Prinzip nur auf die Tonhöhe (wie beim Licht auf die Wellenlänge oder Farbe) von Einflufs sein, dagegen werden die Schallstrahlen wegen der in der Höhe stets beträchtlich stärkeren Windbewegung in der Richtung gegen den Wind nach oben, mit dem Winde jedoch nach unten abgelenkt, sodafs auf der sog. Luvseite im gleichen Niveau schon bei geringerem Abstande der Schall nicht mehr gehört werden kann, während der Beobachter auf der Leeseite auch in grofsem Abstande noch Schallwellen empfängt, die ihm auf bogenartigem Umwege aus der Höhe zugetragen werden und daher auch durch mit der Schallquelle im gleichen Niveau befindliche Hindernisse nicht beeinträchtigt werden. F. Kbr.

Fossile Glacialflora im Königreich Sachsen.

In den Verhandlungen der Königl. Schwedischen Akademie der Wissenschaften, No. 10, 1894, berichtet Prof. Dr. A. G. Nathorst über äufserst interessante pflanzenpalaeontologische Funde von grofser Tragweite im Diluvium des Plauenschen Grundes bei Dresden. Im Jahre 1889 hatte Dr. A. Sauer bei der Kartierung des Blattes Tharandt in einer Ziegeleigrube bei Deuben im Weifseritzthale eine dünne Torfschicht entdeckt, in welcher zahlreiche Käferreste gefunden wurden, von denen einer als ein Laufkäfer der arktischen Zone, als Carabus

[2]) Für die Thatsächlichkeit einer solchen Ablenkung spricht auch die Wahrnehmung, dafs auf Bergen und im Luftballon der Donner auf viel weitere Abstände gehört wird, als in der Ebene.

groenlandicus, erkannt wurde. Dieser Fund erweckte in Natborst den Gedanken, dafs an dieser Örtliohkeit auch eine Flora von borealem Charakter gelebt baben könne, weshalb er im Sommer 1894 die Örtlichkeit in Begleitung des sächsischen Sektionsgeologen Dr. A. Beck besuchte.

In der dem Herrn Zechel in Deuben gehörenden Lehmgrube können jetzt von unten nach oben folgende Schichten beobachtet werden:

1. Diluvialer Weifseritzschotter mit bis mehr als faustgrofsen Geschieben von Gneifs, Porphyr etc., über zwei Meter mächtig aufgeschlossen.

2. Blaugrauer, feinsandiger Thon mit organischen Resten, 1,5 m.

3. Kies, fast ausschliefslich aus nufsgrofsen, selten faustgrofsen Materialien, mitunter auch mit nordischen Feuersteinen, bis 1,5 m mächtig.

4. Feingeschichteter, feinsandiger Lehm, sogen. „Seif", 2,3 m. Aus dieser Schicht stammen einige im mineralogischen Museum zu Dresden aufbewahrte Säugetierreste, nämlich ein linker Radius und eine Rippe des wollhaarigen Nashorn, Rhinozeros tichorhinus, von welchem im Weifseritztbale überhaupt öfter Reste gefunden werden.

5. Lösartiger, gelber Gehängelehm, ganz ungeschiohtet, bis über 6 m mächtig.

Im Jahre 1888 ging der Grubenabbau noch nioht so weit ins Gehänge hinein wie jetzt, und das Profil war damals ein wesentlich anderes. Namentlich fand sich über den Weifseritzschottern ein horizontal gescbichteter Glimmersand, in welchem eine mehrere Centimeter starke Torfschicht eingelagert war, aus welcher die oben angeführte Käferart stammt. Diese jetzt verschwundene Schioht entspricht unzweifelhaft der oben unter 2. angeführten Thonschicht, um so eber, als auch in ihr eine kleine torfartige Partie angetroffen wurde. Das Hauptinteresse knüpft sich an diese Schicht, in welcher Nathorst duroh mühsame Schlämm- und Untersuchungsmetboden eine Reihe sehr merkwürdiger Pflanzen feststellen konnte. Es sind das die folgenden:

1. Salix herbaoea L., eine kleine Zwergweide, die heute in allen Nordpolarländern, mit Ausnahme von Spitzbergen, in der arktischen und alpinen Region Skandinaviens, in der alpinen Region des Riesen- und Altvatergebirges an je 2 Stellen, an zahlreichen Stellen in der Hohen Tatra und in der nördlichen Alpenkette vorkommt. Es wurden

10—12 der winzigen, kaum über 5 mm langen, teils ganzrandigen, teils deutlich gezähnten Blättchen gefunden.

2. Salix retusa L. Gegen 20, etwa 7 mm lange, durch ihren länglichen, nach unten keilartig verschmälerten Umrifs gut charakterisierte Blätter gehören zu dieser kleinen Weide, die sich heute in der alpinen und subnivalen Region der Alpen, der Tatra, Pyrenäen, u. s. w. findet.

3. Polygonum viviparum L., ein Knöterich, ist durch drei Blätter vertreten, welche zu der arktischen klein- und schmalblättrigen Form gehören. Die Pflanze ist in allen Polarländern häufig und reicht bis Dänemark herab, findet sich auch in den höheren Gebirgen.

4. Saxifraga oppositifolia L. Dieser zierliche, rothblühende Steinbrech liegt in 13 aus einer moosreichen Schicht stammenden Exemplaren vor. Die z. T. noch gefranzt gewimperten Blättchen finden sich teils einzeln, teils noch zu mehreren zusammenhängend. Die Pflanze lebt heute in allen Ländern des hohen Nordens und auf den höheren Gebirgen.

5. Saxifraga Hirculus L. ist durch 4 Blattfragmente vertreten, welche an der äufserst charakteristischen Nervatur mit Sicherheit zu erkennen sind. Auch dieser Steinbrech ist sowohl im alpinen wie im polaren Gebiet weit verbreitet, findet sich aber aufserdem noch als eine Hinterlassenschaft der Glacialzeit auf Torfmooren in Südschweden, Dänemark und Deutschland.

6. Batrachium cfr. confervoides Fr., durch ein Nüfschen vertreten, welches wahrscheinlich zu dieser im nördlichen Skandinavien, auf Island und Grönland vorkommenden Form gehört.

7. Eriophorum cfr. Scheuchzeri Hoppe, ein Wollgras, durch 13 Nüfschen repräsentiert. Die Pflanze ist in den Polarländern, in den Alpen und der Tatra häufig, fehlt den Mittelgebirgen.

Aufserdem ist als wahrscheinlich noch Salix arbuscula L. und Saxifraga aizoides L. anzuführen. Es fanden sich ferner mehr als 400 Nüfschen von Riedgräsern, Carex, bei denen aber eine nähere Artbestimmung ausgeschlossen erscheint, und eine Anzahl von Moosen, die sämtlich zur Gattung Amblystegium gehören und entweder nordisch-alpine Formen darstellen oder eine sehr allgemeine Verbreitung besitzen. Aus der Zusammensetzung dieser Moosflora hat Dr. H. Lindberg gefolgert, dafs sie auf einem feuchten, sandigthonigen Boden gewachsen ist.

Von Vertretern der Tierwelt wurden nur einige Exemplare der Schnecke Succinea oblonga und eine grofse Menge Reste von Käfern

und Halbflüglern gefunden, von denen Simplocaria metallica Marsh, eine alpine und nordische Form, welche in Lappland und den Alpen vorkommt, am häufigsten ist. Eine zweite nordische Form ist aufser dem schon oben erwähnten Carabus groenlandicus der Käfer Elophorus nivalis Thomson, von dem etwa 16 Exemplare angetroffen wurden. Aus der Zusammensetzung der Käferfauna schliefst Thomson, dafs die Tiere auf dem sandigen Ufer eines ruhigen Wassers gelebt haben.

Aus der Zusammensetzung der Flora und der heutigen Verbreitung der betreffenden Pflanzen folgert Nathorst, dafs wir es hier mit einer echten Glacialflora oder Nivalflora zu thun haben. „Da die Reste aber in einer Flufsablagerung gefunden sind, so könnte vielleicht jemand einwenden, dafs sie aus höheren Regionen des Erzgebirges nach Deuben hinabgeschwemmt seien, und dafs die Pflanzen nicht in der unmittelbaren Umgebung der Fundstelle gelebt hätten, sondern dafs eine mehr temperierte Flora hier zu Haus gewesen sei. Während allerdings zugegeben werden mufs, dafs einige der Reste auf solche Weise etwas weiter aus dem Süden stammen können, scheint es mir andererseits ganz aufser Zweifel gestellt, dafs dieselbe Flora auch in den unmittelbaren Umgebungen der Ablagerung gelebt haben mufs. Denn wäre dies nicht der Fall, dann müfsten doch notwendig Reste der angenommenen temperierten Flora der Umgebung in der Ablagerung vorkommen, ja sogar häufig sein. Da nun aber sämtliche Reste für eine einheitliche Flora sprechen, während andere Reste gänzlich fehlen, so steht es fest, dafs eine Glacialzeit seinerzeit bei Deuben gelebt hat.

Versuchen wir uns eine Vorstellung der Vegetation zu bilden, die aus der betreffenden Flora zusammengesetzt war, so erhellt sogleich, dafs sie dasselbe Aussehen wie die Pflanzenwelt einer hochnordischen Tundra gehabt haben mufs. Bäume und höhere Sträucher fehlen gänzlich, nur die kleinen Sträuchlein von Salix retusa, welche den Boden rasenartig überzogen, sowie die der kleinen krautartigen Weide, Salix herbacea, deren Stämmchen unterirdisch kriechend wuchsen, während nur die blatttragenden Zweiglein aus dem Boden hervorsahen, repräsentieren die holzartigen Gewächse. Die Hauptmasse der Vegetation dürfte aber aus Riedgräsern und Wollgräsern zusammengesetzt gewesen sein, deren Teppich hier und da mit Moosen untermischt war, während der Alpenknöterich mit seinen weifsen Blütenähren und zwei oder drei Steinbreche mit ihren gelben und roten Blüten als Repräsentanten der bunten Farbenpracht der Glacialflora zu erwähnen sind. Selbstverständlich war eine grofse Menge anderer

Arten vorhanden, welche wir noch nicht kennen, denn schon in den Quartärablagerungen macht sich die Lückenhaftigkeit der palaeontologischen Überlieferung in beklagenswerter Weise fühlbar."

Nathorst nimmt nun als wahrscheinlich an, dafs in der Gegend von Deuben in der Zeit der gröfsten Ausdehnung des diluvialen Inlandeises der südliche Eisrand gelegen hat, dafs durch denselben die vom Erzgebirge herunterkommenden Flüsse aufgestaut wurden und dafs sich auf diese Weise im Thale der Weifseritz ein glacialer Stausee bildete, in welchem thonige und sandige Massen eingeschwemmt und abgelagert wurden, welche die Reste der am Ufer des Sees und in seiner Umgebung lebenden Pflanzen und Tiere einschlossen. Schon in früheren Jahren hat Nathorst an einer Anzahl von Stellen in Norddeutschland, also innerhalb des Gebietes der diluvialen Vergletscherung, Reste einer arktischen Flora nachgewiesen, deren Zusammensetzung mit der bei Deuben aufgefundenen zusammenstimmt. Nunmehr ist der Nachweis erbracht, dafs diese Flora auch im Randgebiete des Eises existierte, und es wird in hohem Mafse wahrscheinlich, dafs auch das ganze Zwischengebiet zwischen der nordeuropäischen und der alpinen Vergletscherung zu einer bestimmten Zeit diesen Tundrencharakter trug, in welchem höchstens stelllenweise kleine Birkenwäldchen von Betula odorata auftreten konnten.

Man kann ferner aus diesen Deubener Funden mit einer gewissen Sicherheit schliefsen, dafs die gröfste Verbreitung des Eises wirklich mit einer beträchtlichen Temperaturerniedrigung verbunden, und dafs folglich die Baumgrenze bedeutend verschoben war. Da nun Deuben bereits (was man aus der völligen Abwesenheit einer Baumflora in den glacialen Ablagerungen schliefsen kann) in jener Periode über der Baumgrenze lag, dieselbe aber im Riesengebirge heute in etwa 1100 m Meereshöhe liegt, so mufs sie zu jener Zeit um mindestens 1000 m nach unten verschoben gewesen sein. Denselben Schlufs kann man auch bezüglich der unteren Grenze des ewigen Schnees für jene Zeit machen.

Leider hat die Ablagerung von Deuben keine Wirbeltierreste geliefert, aber wir gehen sicher nicht fehl, wenn wir als gleichaltrige Tierwelt jene Tundrenfauna annehmen, die durch Nehring u. a. von einer Reihe von Punkten bekannt geworden ist. Es gehören dahin die Lemminge, Eisfüchse, Renntiere, Moschusochsen, Schneehühner, Schneeeulen und andere Tundrentiere.

Es ist zweifellos, dafs die schöne Arbeit Nathorsts eine wert-

volle Bereicherung unserer Kenntnis der klimatischen Verhältnisse der für uns Deutsche so aufserordentlich wichtigen Eiszeit bildet.

Dr. K. Keilhack.

Die grofse Seeschlange.

Wenn im Hochsommer mit den Quellen frischen Wassers zugleich diejenigen interessanter Nachrichten auszutrocknen pflegen, so findet immer wieder die grofse Seeschlange ihren Weg aus der atlantischen Salzflut in die schwarze Flut der Zeitungsschreiber. Seitdem Olaus Magnus anno 1555 den ersten Bericht über das rätselhafte Tier geliefert hat, und dasselbe 1656 von Nicolaus Gramius wiederum erwähnt ward, sind bis 1891 mehr als 300 Nachrichten über dasselbe bekannt geworden. Der Mühe, sie zu sammeln, hat sich jetzt A. C. Oudemans unterzogen, und er hat ein Werk von 600 Seiten zusammengetragen, dem 82 Holzschnitte beigegeben sind. Wir müssen den grofsen Fleifs des Forschers dankbar anerkennen, der mit dieser Sammlung die Grundlage für eine wissenschaftliche Kritik des bunten Nachrichten-Materials geschaffen hat. Eine solche hat auch Oudemans selbst bereits in seinem Werke gegeben.

Von den Berichten ist einer ganzen Reihe der Stempel der Unwahrscheinlichkeit so stark aufgedrückt, dafs sie ohne weiteres als reine Erfindungen anzusehen und von der weiteren Betrachtung auszuschliefsen sind. Die andern weichen stark von einander ab. Einige beziehen sich auf die gestrandete Seeschlange, die meisten aber geben Beobachtungen wieder, welche die im Wasser schwimmende zum Gegenstande haben. Diese Berichte weisen in Bezug auf die Gröfse und die Gestalt des Tieres sehr grofse Unterschiede auf. Während Olaf Magnus $1^1/_2$ Meilen angiebt, wird im allgemeinen 30 m die durchschnittliche Länge sein, welche die Berichte angeben. Die Gestalt ist vielfach die einer Schlange, deren Körper gewunden ist und den Kamm eines Drachen trägt, während der Kopf demjenigen eines Krokodils ähnelt und wie dieser einen scharfgezähnten Mund aufweist. Aber daneben werden sehr abweichende Körperformen erwähnt. Die wissenschaftliche Kritik wird natürlich zuerst die Thatsachen der Beobachtung überhaupt bestreiten. Man wird aber verwundert sein, dafs doch so viele von den Beobachtungen in annähernder Übereinstimmung mit einander sind, und wird wenigstens für diese Thatsache eine Erklärung suchen müssen. Man bedenke, dafs der-

gleichen Wahrnehmungen in den meisten Fällen nicht unbeeinflußt sind, weil die Erzählung irgend einer derselben wohl den meisten Seefahrern zu Ohren gekommen ist und damit eine Prädisposition für die Wahrnehmung in einer bestimmten Richtung geschaffen wird. Jeder wissenschaftliche Beobachter ist sich selbst gegenüber verpflichtet, dergleichen Neigungen möglichst aus sich zu verbannen, und dazu ist es am besten, die von andern herrührenden Beobachtungen nicht kennen zu lernen, bevor man an die eigenen herangeht. Seeleute sind aber überhaupt keine wissenschaftlichen Beobachter, und so sind die Vorstellungen, die sie sich von den Dingen bilden und andern mitteilen, — wie bei andern ungeschulten Beobachtern auch — nicht sowohl Thatsachen der Wahrnehmung, als vielmehr Ausdrücke ihres Gefühlslebens, Werke der Einbildungskraft. Daß etwas Thatsächliches den meisten der verbürgteren Nachrichten zu Grunde liegen werde, wird dabei nicht wegzuleugnen sein. Aber was kann die Phantasie nicht alles leisten, wenn sie vorher durch Wirbel, Sturm und Wogendrang aufgeregt worden ist, wie das Wasser und der Luftocean. Da werden die großen Tintenfische, deren Vorkommen in der Tiefsee verbürgt ist, und die allerdings eine Körpergröße von 5 m mit 13 m langen Fangarmen erreichen, zu riesigen Ungetümen, welche die Oberfläche einer ganzen Insel bedecken und Schiffen als Ankerplatz dienen können — wie der norwegische Bischof Pontoppidan u. a. berichtet. Wir wollen auch zugeben, daß nicht das Spiel der Phantasie allein hier störend wirkte, sondern die Sinneswahrnehmung selbst in ganz einfacher Weise durch die Strahlenbrechung im Wasser getäuscht werden konnte, und damit selbst bei kühlen, mit redlichem Willen und Wahrhaftigkeit begabten Beobachtern Illusionen erzeugt wurden. Die verschiedensten Thatsachen können der falschen Wahrnehmung zu Grunde liegen. Es wird an Haifische und Wale, besonders an den warzigen Potwal, zu denken sein, die großen Arme der erwähnten Tintenfische oder Seetangmassen von tierischen Formen können beteiligt sein. Auch ist nicht ausgeschlossen, daß eine Reihe von hintereinander schwimmenden Delphinen den Eindruck der Riesenschlange gemacht hat, wobei die Rückenflossen zusammen als ein gezackter Kamm erschienen sind. Diese Vermutungen sind alle schon früher aufgestellt worden. Oudemans aber hat sich für berechtigt gehalten, aus den verbürgteren Nachrichten ein hypothetisches Tier zu konstruieren, daß denselben möglichst gut entspricht. Dasselbe soll in die Nähe der Robben gehören, wo ja allerdings Tiere von höchst merkwürdiger Gestalt, wie der Dugong und das ausgestorbene Borken-

tier Stellers, ihren Platz haben. Es soll den raubtierähnlichen, mit scharfen Zähnen bewehrten Kopf der Robben und einen sehr langgestreckten Hinterkörper haben. Da man noch keines lebenden oder toten Exemplares dieses Tieres habhaft geworden ist, so müfste es einen sehr versteckten Lebenswandel führen. Es ist uns höchst unwahrscheinlich, dafs ein solches Wesen existiert. Besonders in den letzten Jahren sind durch mehrfache wissenschaftliche Expeditionen so gründliche Durchsuchungen des Meeres, insbesondere der Tiefsee, vorgenommen worden, dafs man wohl einem so grofsen Tiere hätte auf die Spur kommen müssen. Nach unserer Auffassung genügen die vorhandenen Naturkörper durchaus, um alle Nachrichten von dem Fabeltier zu erklären, wenn man die Entstellung der Wahrnehmungen durch die erwähnten Umstände in Betracht zieht. Sm.

Bibliographisches

John Tyndall: Das Licht. Sechs Vorlesungen. Autorisirte deutsche Ausgabe, bearbeitet von Clara Wiedemann. Zweite Auflage. Braunschweig, Friedrich Vieweg & Sohn 1895. Preis 6 M.

John Tyndall: Fragmente. Neue Folge. Übersetzt von Anna v. Helmholtz und Estelle du Bois-Reymond. Ebendaselbst 1895. Preis 8 M.

Das erstgenannte dieser Werke erscheint zum zweiten Male in deutscher Sprache in der wohlbekannten schönen Ausstattung, welche ein Charakteristikum des Verlages ist. Es ist wenig abgeändert worden, weil der Verfasser sich tiefgehenden Umänderungen widersetzte. Es wird weiter dazu beitragen, durch seine klare Sprache den schwierigen Stoff der Wellentheorie des Lichtes den Freunden der Naturforschung zugänglich zu machen, die einige Gedankenmühe nicht scheuen.

Die Lektüre des zweiten Werkes, welches ein Bildnis des Verfassers schmückt, ist uns ein hoher Genufs gewesen. Die bunte Fülle der darin enthaltenen Aufsätze zeigt, ein wie universeller Geist John Tyndall gewesen ist. Nur wenige Aufsätze sind seinem engeren Gebiete, der Physik, entnommen. Sie zeigen, dafs er es verstand, den Dingen auf den Grund zu gehen und sie von allen Seiten zu beleuchten durch die Beziehungen zu anderen verwandten Gegenständen, die seine wissenschaftliche Phantasie aus allen möglichen Nachbargebieten heranzuziehen wufste. Der Regenbogen ist ihm nur die augenfälligste einer ganzen Reihe verwandter Erscheinungen der Atmosphäre, die er in seiner Alpenhütte und in dem Häuschen von Hind Head bei London beobachtet. Im Laboratorium weifs er nicht nur dieses Phänomen künstlich darzustellen, sondern noch eine Reihe anderer, deren Zustandekommen ihm die Theorie vorher ergeben hat. Eine andere Reihe von Aufsätzen gehört noch dem weiteren Gebiete der Naturwissenschaften an. Dahin rechnen wir auch die Biographien Louis Pasteurs, der selbst nicht in einem Gebiete der Naturforschung allein bewandert ist, sondern seine wissenschaftliche Laufbahn mit optischen Untersuchungen begann, um sie mit der Heilserumtherapie zu beschliefsen, des Grafen Rumford, jenes Pioniers auf dem Gebiete der mechanischen Wärmetheorie, der als Kriegsminister im Kurfürstentum Bayern philanthropische Werke ersten Ranges schuf und Schöpfer der Royal-Institution zu London war, die Schilderung der grofsartigen Lehranstalt, welcher John Tyndall später so lange vorgestanden hat, und schliefslich Thomas Youngs Lebensbeschreibung, des originellen Erneuerers der Huyghensschen Ansichten über die Natur des Lichtes, von dessen Entzifferung der Hieroglyphen der Verfasser einen durchsichtigen Bericht liefert. Auch der Alpinist Tyndall kommt zu Worte. Das Leben in den Alpen schildert er der Jugend so frischlebendig und doch gründlich, wie kaum einer unserer besten Jugendschriftsteller. Stellen dar-

aussollten in die deutschen Lesebücher aufgenommen werden. Er schildert manche mutige alpine Unternehmung, u. a. jene Überschreitung des Matterhorns von der welschen zur deutschen Seite, die ihm zuerst gelang. Hier, wie selbst in den beiden von seinem Hauptfache so fern liegend erscheinenden Aufsätzen über den Sabbath und über Thomas Carlyle, zeigt er sich als den Naturforscher durch die Art, wie er seine Gleichnisse wählt, wie durch die Richtung, in die er seinen Gedankengang zu zwingen versteht. Wenn er den Sabbathariern strenger Observanz vorwirft, dafs sie für ihre Ansicht sich jene Fälle aussuchten, in denen eine Entheiligung des Sabbaths schlimme Folgen hatte, die übrigen Fälle aber unterdrückten, so ist es schwer, nicht an die Theorien Rudolf Falbs zu denken, der seine „Wissenschaft" durch ein ähnliches falsches Verfahren stützt. Immerfort sehen wir ihn, unbeschadet der Achtung, die ihm die Bibel aufzwingt, im Kampf gegen diejenigen, welche mit den ureigensten Absichten des Schöpfers vertraut sein wollen und von der Unzulänglichkeit ihrer Ideen schwer zu überzeugen sind. Die Methode der Naturforschung ist die allein richtige, und Carlyle, der sie auf das Leben der Menschheit anwendete, kommt in eine Reihe mit Darwin: „Bei beiden überlebt das Passende. Carlyles Lehre ist die der Naturwissenschaft, nicht „berührt", sondern gesättigt von religiöser Empfindung." Beim Anblick des von den Elementen furchtbar zernagten Matterhorngipfels beschleichen ihn wehmütige Empfindungen, aber der freie Blick des Naturforschers wird nicht dadurch getrübt. Er verfolgt die Geschehnisse rückwärts bis zu der Zeit, da dieser Gipfel noch in dem Universalnebel, aus dem alles Seiende sich gebildet hat, enthalten war, und fragt, ob dieser formlose Nebel potentiell auch die Wehmut enthielt, mit der er den Berg betrachtete. So sieht der Naturforscher alles sub specie aeterni, d. h. vom Gesichtspunkte jener naturgesetzlichen Entwickelung des Weltganzen an, die sich in jedem einzelnen seiner Teile offenbart.

Wir könnten hier von dem Buche Abschied nehmen; aber es drängt uns, noch dankbar auszusprechen, wie Tyndall sich überall von jeder chauvinistischen Überhebung fern zu halten wufste, von der nicht alle seine bedeutenden Landsleute frei zu sprechen sind. Er wird Fresnel neben Young, wie Robert Mayer neben Rumford und Joule gerecht. Er ist, wie Carlyle, ein ausgezeichneter Kenner deutschen Geisteslebens, und der in der Birkbeck-Institution gehaltene Vortrag enthält eine warm fröhliche Schilderung deutschen Universitätslebens vor 45 Jahren, die sich leicht aus seiner eigenen lebhaften Anschauung ergab. Sm.

R. Henke: Über die Methode der kleinsten Quadrate. Zweite Auflage, nebst Zusätzen. Leipzig, Teubner, 1894.

Eine Schrift, die nicht nur für die Mathematiker von Fach, sondern auch für jene, welche die Methode der kleinsten Quadrate auf die Beobachtungen praktisch anwenden, also namentlich für Physiker, Geodäten und Astronomen, von vielem Interesse sein dürfte. Während die Begründungsweisen der Methode der kleinsten Quadrate bisher fast immer von Prinzipien der Wahrscheinlichkeitsrechnung ausgehen, versucht der Verfasser die Ableitung der Methode auf dem Wege allgemeiner gehaltener Grundlagen. Der von ihm bei der Betrachtung angewendete Grundsatz des „möglichst nahe Liegens" scheint in der That die klare Erkenntnis der Vorgänge in den Naturgesetzen, die wir durch Messung und Rechnung zu verfolgen gezwungen sind, zu fördern und wird gewifs nicht ohne Beachtung bleiben. Aufserdem empfiehlt sich die Schrift des Verfassers durch eine sorgfältige Darstellung der historischen Entwickelung der Begründungsarten der Methode der kleinsten Quadrate. Willkommen sind

auch zwei Zusätze zu dem ursprünglich (1868) als Dissertatien gedruckten Büchlein: eine nähere Darlegung der Beziehung der Methode der kleinsten Quadrate zum Gaufsschen Fehlergesetz, und eine Vervellständigung der litterarischen Bemerkungen über den Gegenstand. G.

Karstens, K: Eine neue Berechnung der mittleren Tiefe der Ozeane nebst einer vergleichenden Kritik der verschiedenen Berechnungsmethoden. Kiel und Leipzig 1894. Verlag ven Lipsius und Tischer. Preis 2 M.

In dieser ven der philesophischen Fakultät der Universität Kiel preisgekrönten Schrift sind auf Grund eines möglichst umfangreichen Zahlenmaterials die mittleren Meerestiefen nach der Methede ven Krümmel neu bestimmt. Dieses ursprünglich von Peschel angegebene und von Krümmel verbesserte Verfahren besteht im wesentlichen darin, das zu untersuchende Gebiet in eine Reihe von Feldern zu zerlegen und für jedes Feld Flächeninhalt, Velumen und mittlere Tiefe zu berechnen; je nach der Anzahl und Anordnung der vorhandenen Lotungen kann die Trennung in Unterabteilungen beliebig weit fortgeführt werden. Theoretische Überlegungen, sowie die Berechnung der mittleren Tiefe des genau erforschten Amerikanischen Mittelmeeres nach verschiedenen Methoden, überzeugten den Verfasser, dafs das von ihm angewandte Verfahren den planimetrischen Methoden (Kenstruktion der Linien gleicher Tiefe und Ausmessung der Areale dieser Tiefenstufen) vorzuziehen sei.

Der Abschnitt über die Berechnung selbst giebt genauen Aufschlufs über die benutzten Quellen, sewie über die Werte des Volumens und der mittleren Tiefe jedes Feldes, und gestattet somit auch einen Überblick über die Tiefenverteilung der einzelnen Gebiete der Ozeane. Als mittlere Tiefe des gesamten Weltmeeres findet Karstens 3496 m [1]), mit einer Fehlergrenze von nur 4 Prozent, und schliefst daraus, „das wir gegenwärtig Volumen und mittlere Tiefe des Meeres genauer kennen als die entsprechenden Daten der Festlandsmassen." Sg.

B. Landsberg: Streifzüge durch Wald und Flur. Leipzig, B. G. Teubner's Verlag. Preis geb. M. 2,80

Das Büchlein führt in sehr gefälliger Weise in die Beobachtung der uns umgebenden Natur, namentlich mit Rücksicht auf die Biologie ein und eignet sich bei dem billigen Preise vortrefflich zum Geschenk für die Jugend, der in der Regel die kostbaren Fundamentalwerke von Brehm und Kerner von Marilann unzugänglich und auch zu specialisiert sind. Die dem Buche allerdings gänzlich fehlenden Abbildungen wird der Schüler zumeist in seiner Schulnaturgeschichte auffinden können, vor allem soll ihn aber das Büchlein in die freie Natur begleiten und ihm das Verständnis für die in derselben überall anzutreffende, wunderbare Zweckmäfsigkeit eröffnen. F. Kbr.

[1]) Eine Übersicht der mittleren Tiefe der Ozeane nach den Berechnungen des Generals von Tillo ist im ersten Jahrgange von „Himmel und Erde", S. 662 enthalten. Die Karstenschen Zahlen sind durchweg etwas kleiner.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Wie der Zwölfzöller der Urania entstand.

Von Dr. H. Homann in Berlin.

(Fortsetzung.)

IV.

Ist das Glas tadellos aus der Hand des Schmelzers in die des Optikers übergegangen, so liegt diesem zunächst die Aufgabe ob, die optischen Eigenschaften desselben zu bestimmen. Dies geschieht mit Hilfe von kleinen abgeschnittenen Glasstücken, aus denen Prismen geschliffen werden. Mit Hilfe eines Spektrometers ermittelt man an ihnen die Brechungskoeffizienten für verschiedene Farben. Das Glastechnische Laboratorium in Jena giebt dem von ihm bezogenen Glase die optischen Konstanten gleich mit. So waren für die beiden Scheiben zu dem Objektiv des Urania-Zwölfzöllers, die zusammen 35 Kilogramm wogen und 1500 Mark kosteten, folgende Angaben gemacht worden:

Für die Fraunhofersche Linie.	Kronglas O 540		Flintglas O 516	
	Brechungs-Koeffizient.	Dispersion.	Brechungs-Koeffizient.	Dispersion.
C	1,51 612	0,00 263	1,61 424	0,00 486
D	1,51 875	0,00 624	1,61 910	0,01 216
F	1,52 499		1,63 126	

Mit diesen Brechungs-Koeffizienten wurde nun zunächst angenähert ein Objektiv berechnet, bei dem die roten und blauen Strahlen genau vereinigt waren, und bei dem die am Rande hindurchgehenden Strahlen nahezu in derselben Entfernung zur Vereinigung kamen wie die Centralstrahlen. Da nämlich die Brechung am Rande einer Linse erheblich stärker ist sls in der Mitte, so liegt bei einer einfachen

Linse der Vereinigungspunkt der Randstrahlen weit näher als der der Zentralstrahlen. Der hierdurch entstehende Fehler wird die „sphärische Aberration“ genannt. Die zusammengesetzten Objektive bieten ein Mittel, auch diesen Fehler durch passende Wahl der Krümmungen beider Linsen zu vermeiden. Die Brennweite des Objektives sollte fünfzehnmal so grofs sein, wie seine freie Öffnung, also fünf Meter betragen. Näher auf die Rechnung einzugehen, wird sich später noch Gelegenheit finden. Den obigen Bedingungen wurde genügt, wenn die vier Krümmungsradien der beiden Linsen folgendermafsen gewählt wurden:

1. Fläche gewölbt, Radius 2 463,055 Millimeter,
2. Fläche gewölbt, Radius 1 618,115 Millimeter,
3. Fläche hohl, Radius 1 657,655 Millimeter,
4. Fläche gewölbt, Radius 14 637,000 Millimeter.

Die erste Linse aus Kronglas war also bikonvex, die Krümmungsradien verhielten sich angenähert wie 3 zu 2; die Flintglaslinse war ein Meniskus, die Krümmungsradien standen etwa im Verhältnis 1 zu 9, so dafs die letzte Fläche nahezu eben war. Die Dicke der Kronglaslinse in der Mitte war zu 35 Millimeter, die der Flintglaslinse zu 20 Millimeter gewählt worden.

Nach diesen Angaben begann die Herstellung des Objektivs. Man kann dabei drei Stufen unterscheiden: das Vorschleifen, das Feinschleifen und das Polieren.

Durch das Vorschleifen erhalten die rohen Glasstücke zunächst angenähert die Form von Linsen mit den entsprechenden Krümmungen. Um diese während der Arbeit jederzeit kontrolieren zu können, werden vor dem Beginne „Lehren“ aus starkem Stahlblech angefertigt, indem man je einem Streifen des Bleches an der Längsseite die dem gewünschten Radius entsprechende Form giebt. Für jede Fläche sind zwei solcher Lehren erforderlich, eine konkave und eine konvexe. Bei gewölbten Flächen wird die konkave Lehre zur Kontrole der Linse selbst, die konvexe aber zur Kontrole der Schleifschale verwendet, bei hohlen Flächen ist es umgekehrt. Mit Hilfe der Lehre wird die Schleifschale hergestellt, hohl, wenn die zu schleifende Fläche gewölbt sein soll, gewölbt, wenn die zu schleifende Fläche hohl sein soll. Als Material für die Schleifschale wird Eisen gewählt, zum Schleifen dient grober Schmirgel, der ordentlich angefeuchtet zwischen Glas und Schleifschale gebracht wird. Die letzteren beiden werden nun gegen einander unter ständigem Drehen gerieben, wobei der Schmirgel, der sich in das weichere Eisen der Schleifschale eindrückt, das Glas an-

greift und es so allmählich in die verlangte Form bringt. Von Zeit zu Zeit wird die Lehre angelegt und nachgesehen, ob die richtige Krümmung schon vorhanden ist. Auch die Schleifschale nutzt sich ab; es ist daher erforderlich, sie mit Hilfe der Lehre ebenfalls öfter zu kontrolieren und ihre Krümmung wieder herzustellen, falls sie sich verändert haben sollte.

Auf diese Weise wird unter fortwährender Kontrole fortgeschliffen, bis die Fläche die verlangte Krümmung hat. Bei einem zwölfzölligen Objektiv dauert das Vorschleifen einer Fläche, je nach der Härte des Glases und der Gröfse der Krümmungen 20—30 Stunden.

Die so bearbeiteten Glasflächen sind sehr rauh und uneben; sie müssen nun durch das Feinschleifen geglättet werden. Vordem nimmt man aber das Centrieren der beiden Flächen jeder Linse vor. Die Theorie der optischen Instrumente verlangt nämlich, dafs die optischen Achsen der brechenden Flächen in einer Linie liegen. Daraus folgt, dafs eine Linse an allen gleich weit von ihrem Mittelpunkte entfernten Punkten gleiche Dicke haben mufs. Hierauf wird schon beim Vorschleifen möglichst Obacht gegeben, sodafs die vorgeschliffene Linse jedenfalls keinen groben Centrierungsfehler besitzt. Bei grofsen Objektiven mufs aber die Centrierung so genau wie nur irgend möglich hergestellt werden; man untersucht sie daher vor dem Feinschleifen sorgfältig und auch noch ständig während dieser Operation. In der Bambergschen Werkstatt diente zu dieser Untersuchung ein Libellen-Fühlhebel. Die Linse wurde auf einem mit drei Stützen versehenen, um eine vertikale Achse drehbaren Tisch so aufgelegt, dafs ihr kreisförmiger Rand centrisch zur Drehungsachse des Tisches lag, was man dadurch leicht bewerkstelligt, dafs man der Linse seitwärts einen Gegenstand bis beinahe zur Berührung nähert. Dreht man nun den Tisch mit der Linse darauf, so mufs die Entfernung dieses Gegenstandes vom Linsenrande stets dieselbe bleiben. Liegt so die Linse centrisch auf dem Tische, dann wird eine seitlich um eine horizontale Achse drehbar gelagerte Libelle mit einer Stützschraube auf irgend einem Punkt der Linse aufgesetzt und die Libelle zum Einspielen gebracht. Beim Drehen des Tisches kommen dann nach und nach andere Stellen der Linse unter die Stützschraube der Libelle; alle diese Stellen sind aber gleich weit von der Achse der Linse entfernt, müssen daher auch gleich dick sein. Daraus folgt also, dafs die Luftblase der Libelle während der Drehung der Linse ihre Stellung nicht verändern darf. Schlägt die Libelle aus, so ist die Linse noch nicht centriert; an den Stellen, wo die Luftblase nach

innen geht, ist sie zu dick, und wo die Luftblase nach aufsen geht, zu dünn.

Diese Stellen werden bezeichnet und beim weiteren Schleifen derart berücksichtigt, dafs auf die Seite, die am dicksten war, mehr Druck verwendet wird.

Das Feinschleifen, das der Linse genau die gewünschten Krümmungen verleihen soll, erfordert neue Schleifschalen, die bei gröfseren Objektiven aus Glas hergestellt werden, das natürlich nicht optisch rein zu sein braucht. Zum Schleifen nimmt man wieder Schmirgel, doch nicht so groben wie vorher, und allmählich immer feineren, je näher man der richtigen Form und der Ebenheit der Fläche kommt. Das Mafs der Krümmung wird dabei durch die Gröfse der „Pfeilhöhen" kontroliert, die mit einem Sphärometer ge-

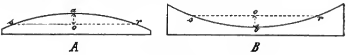


Fig. 6.

messen werden. Letzteres ist ein Tiefentaster, der mit einem schneidenförmigen Ring auf die Linse aufgesetzt wird. Ein senkrecht zu dem Ringe durch den Mittelpunkt des von ihm gebildeten Kreises geführter Kolben berührt die Linse; die Stellung, die er dabei einnimmt, kann an einer Skale abgelesen werden. Der Unterschied dieser Stellung gegen die Nullstellung, die der Kolben beim Aufsetzen des Sphärometers auf eine ebene Fläche einnimmt, ist die Pfeilhöhe der Linsenfläche für den Sphärometerring. Der Durchmesser des letzteren ist vorher genau gemessen worden; man wählt ihn so grofs, wie es die herzustellende Linse zuläfst, weil dabei auch die Pfeilhöhen zunehmen, und ihre Messung verhältnismäfsig genauer wird. Für den Zwölfzöller, dessen Öffnung 325 Millimeter betragen sollte, und dessen Objektiv daher mindestens 330 Millimeter haben mufste, um noch genügend Auflagefläche in der Fassung zu bieten, war ein Sphärometerring von 325,175 Millimeter angefertigt worden. Für diesen Ringdurchmesser ergaben sich die Pfeilhöhen der ersten Fläche zu 5,3602 mm, der zweiten Fläche zu 8,1710 mm, der dritten Fläche zu 7,9751 mm, der vierten Fläche zu 0,9066 mm. Um der Messung der Pfeilhöhen eine gröfsere Genauigkeit zu geben, verglich man die Stellung des Kolbens beim Aufsetzen des Sphärometers auf die Linsenfläche nicht mit der Nullstellung, sondern mit der, die er beim Auf-

setzen auf die entsprechende Schleifschale einnahm. Da nämlich die Krümmung der letzteren ebenso grofs ist wie die der Linsenfläche, aber entgegengesetzt gerichtet, so ergiebt der Unterschied der Sphärometerangaben für Linse und Schleifschale den doppelten Betrag der Pfeilhöhe. In Figur 6 stellt A eine Hälfte der Linse, B die Schleif-

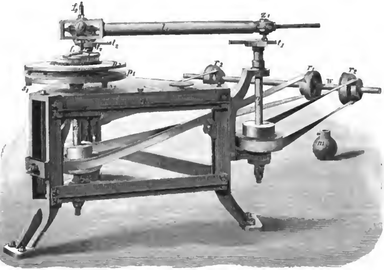


Fig. 7. **Poliermaschine für astronomische Objektive.**

schale für die Fläche derselben dar, die gestrichelte Linie s o r auf beiden ist der Durchmesser des Sphärometerringes: Bei der Linse berührt der Kolben, wenn er um die Strecke a o höher steht als die Ebene des Ringes; um aber bei der Schleifschale die Berührung herbeizuführen, mufs der Kolben um o b unter die Linie des Ringes gesenkt werden. Die beiden Ablesungen am Sphärometer ergeben also den Betrag a o + o b, und da a o = o b ist, so erhält man die Pfeilhöhe h = a o = $^1/_2$ (a o + o b).

Vorschleifen und Feinschleifen des Objektives wurden aus freier Hand ohne maschinelle Einrichtungen ausgeführt. Das Feinschleifen nimmt dabei etwa ebenso viel Zeit in Anspruch wie vorher das Vorschleifen und erfordert grofse Geschicklichkeit und Ausdauer. Sind nun die Flächen fertig geschliffen und haben dabei genau die gewünschten Krümmungen erhalten, so beginnt das Polieren, das ihnen

den Glanz verleiht und sie vollständig durchsichtig macht. Zum Polieren dient die in Figur 7 abgebildete Poliermaschine, die durch Dampfkraft getrieben wird. Die durch die Dampfmaschine gedrehte Welle w trägt drei Riemenscheiben r_1, r_2, r_3, von denen die Drehung auf drei vertikale Achsen a_1, a_2, a_3 (letztere ist in der Figur nicht sichtbar) übertragen wird, die in einem eisernen Gestell g angebracht sind. Die Achse a_1 endet in einer runden Scheibe p_1, mit der eine zweite p_2 derart verbunden ist, dafs sie durch drei Schrauben, von denen zwei, s_1 und s_2, in der Figur sichtbar sind, horizontal justiert werden kann. p_2 bildet den Tisch für die Auflagerung der zu polierenden Linse. Letztere wird jedoch nicht auf den Tisch gelegt, sondern ruht in einer ihrer Schleifschalen. Soll z. B. die erste Fläche der Linse poliert werden, so wird die Schleifschale der zweiten Fläche centrisch auf den Tisch gelegt und rings am Rande durch Filzstückchen, die in eine Mischung von Kolophonium und Wachs getaucht sind, befestigt. Auf die Schleifschale wird dann die Linse mit der entsprechenden Fläche gelagert, wobei zwischen beide ein Blatt dünnen Seidenpapiers gelegt wird, und auf dieselbe Weise befestigt. Bei der Drehung der Achse a_1 wird so der Tisch, die Schleifschale und die Linse mitgeführt. Die Achsen a_2 und a_3 endigen in den Bahnen v_1 und h_2, auf denen die Schlitten t_1 und t_2 in schwalbenschwanzförmigen Nuten geführt werden. Beide Schlitten tragen Zapfen, von denen in der Figur nur der auf t_1 befindliche, z_1, zu sehen ist. Diese Zapfen können durch Verschiebung der Schlitten mehr oder weniger excentrisch gestellt werden und dienen zur Bewegung zweier Lenkerstangen l_1 und l_2. Diese sind an cylindrischen Hülsen, die auf die Zapfen aufgesteckt werden, um horizontale Achsen drehbar befestigt. l_1 ist an seinem Ende rahmenartig geformt, l_2 ruht in diesem Rahmen, ebenfalls um eine horizontale Achse drehbar. Die freien Enden der beiden Lenkerstangen dienen zum Aufschieben von Gegengewichten, von denen das eine, m_1, auf der Figur am Boden steht, während das zweite, auf der Lenkerstange l_2 befindliche, hinter b_2 sichtbar ist. An dem Rahmen sind die Stifte f_1 und f_2 angebracht, die das Mitnehmen der Polierschalen besorgen; zwei solcher Stifte sind vorgesehen, um die Lenkerstangen in beiden Lagen gebrauchen zu können.

Die Polierschalen sind von Eisen, auf der Rückseite zur Verstärkung mit Rippen und mit einem trichterförmigen Knopf versehen. Auf der Vorderseite haben sie nahezu die Krümmung der zu polierenden Linsenflächen, und erhalten hier einen etwa 5 Millimeter dicken Über-

zug von einer Mischung aus Pech und Kolophonium, der aber nicht glatt in einer Fläche verläuft, sondern von rechtwinklig gekreuzten, etwa zwei Millimeter breiten Furchen durchzogen ist, so dafs lauter Quadrate von zehn Millimeter Seitenlänge entstehen. Die Polierschale wird soweit erwärmt, dafs der Überzug weich wird; dann drückt man sie auf die zu polierende, vorher angefeuchtete Linsenfläche, so dafs die Pechschicht genau die Krümmung der Linse annimmt. Darauf wird die Schale mit dem Poliermittel, Pariser Rot, eingerieben und auf die Linse gelegt, der Stift f_1 in ihren trichterförmigen Knopf eingesetzt und die Maschine angetrieben. Das Polieren beginnt. Man

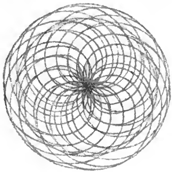


Fig. 8.

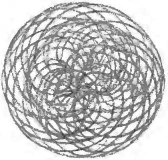


Fig. 9.

mufs häufig frisches Poliermaterial, gehörig in Wasser angefeuchtet, auftragen, was aber während des Ganges der Maschine geschehen kann, da die Polierschale kleiner ist als die Linse, sodafs man am Rande das Pariser Rot aufbringen kann, das dann durch die Bewegung der Polierschale verteilt wird. Auch die Zeit, die das Polieren in Anspruch nimmt, ist von der Härte des Glases und von der Gröfse und der Krümmung der Flächen abhängig. Zum Polieren jeder Fläche des Zwölfzöllers waren sieben Tage erforderlich.

Die Bewegungen, die dio Polierschale ausführt, sind recht kompliziert, und man hat es in der Hand, sie mannigfach zu verändern, indem man die Schlitten t_1 und t_2 verstellt. Würden beide Schlitten so gestellt, dafs die auf ihnen befindlichen Zapfen genau in die Verlängerung der Achsen a_2, a_3 fielen, so würden die Lenkerstangen sich beim Gange der Maschine nicht bewegen, die Polierschale würde auf der Linse ruhen und nur durch die Drehung der letzteren mitgenommen werden. Stellt man dagegen die Zapfen etwas excentrisch,

so wird die Polierschale auf der Linse Schleifen beschreiben, deren Anordnung völlig von der Gröfse der Excentrizität der beiden Zapfen und ihrem Verhältnis zu einander abhängt. In den Figuren 8, 9, 10, ist der Gang der Polierschale für verschiedene Stellungen der Zapfen veranschaulicht. Figur 8 zeigt, wie die Polierschale ziemlich gleichmäfsig über die ganze Fläche der Linse hingleitet; in Figur 9 sind die Windungen im inneren Teile dichter, während gerade dieser Teil in Figur 10 ganz frei ist. Bei der Stellung in Figur 8 würde die ganze Linsenfläche gleichmäfsig poliert werden, während in Figur 9 die Mitte, in Figur 10 der Rand stärker poliert wird.

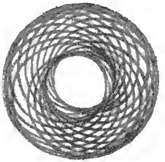


Fig. 10.

Es kann nämlich zuweilen erforderlich sein, sich nicht darauf zu beschränken, die Polierschale gleichmäfsig über die ganze Linsenfläche gehen zu lassen. Beim Feinschleifen erhalten die Flächen zwar im allgemeinen die richtigen Krümmungen — die Untersuchung mit dem Sphärometer sorgt dafür —, trotzdem ist dabei nicht gewährleistet, dafs auch die Krümmung in jedem einzelnen Flächenteile dieselbe ist, wie es gefordert werden mufs, wenn die Linse der Berechnung, die streng sphärische Flächen voraussetzt, entsprechen soll. Man mufs daher darauf bedacht sein, die Gestalt der Flächen auf ihre Kugelform genau zu untersuchen. Dies geschieht mittelst eines optischen Fühlhebels, der ganz ähnlich wie das Sphärometer eingerichtet ist. Zwischen drei festen Füfsen, die das Instrument tragen, und deren Abstand bei weitem kleiner ist als der Durchmesser der zu untersuchenden Linse, befindet sich ein beweglicher vierter Fufs, der sich je nach der Krümmung der Fläche höher oder tiefer einstellt. Seine Stellung wird durch eine optische Vorrichtung, die jede Veränderung bedeutend vergröfsert, sichtbar gemacht. Bei einer voll-

ständig sphärischen Fläche mufs die Stellung dieses beweglichen Fufses immer dieselbe sein, wo man auch den Fühlhebel aufsetzen mag. Finden sich nun beim Aufsetzen des Fühlhebels auf verschiedene Stellen der Linsenfläche Abweichungen in der Stellung des Fühlhebels, so ist daraus der Schlufs zu ziehen, dafs diese Fläche nicht vollständig kugelförmig ist, dafs sie also noch nicht als vollendet gelten kann. Die Untersuchung mit dem optischen Fühlhebel gestattet eine sehr grofse Genauigkeit. Unterschiede in der Krümmung der Flächen von dem zwanzigtausendstel Teile eines Millimeter können noch mit Sicherheit festgestellt werden.

Ergeben sich bei dieser Untersuchung merkliche Abweichungen von der Kugelform, so wird an der Poliermaschine die Stellung der Schlitten so geändert, dafs diejenigen Teile der Linsenfläche, die hervorstehen, mehr von der Polierschale getroffen werden. Nach einiger Zeit wird dann von neuem untersucht, die Stellung der Schlitten eventuell wieder geändert, und so fort, bis die Fläche auch bei genauester Untersuchung keine Abweichung von der Kugelform zeigt und aufserdem vollständig auspoliert ist.

V.

Sind nun auf diese Weise sämtliche Flächen des Objektives fertig gestellt, so mufs zunächst die Reinheit und der Spannungszustand des Glases geprüft werden. Die Untersuchung, die vorher an den rohen Stücken vorgenommen worden ist, genügte nur, um gröbere Fehler auszuschliefsen; die endgiltige Prüfung läfst sich erst am fertigen Objektiv vornehmen, weil es sich erst hier mit genügender Zuverlässigkeit feststellen läfst, ob das Glas in allen seinen Teilen völlig homogen ist, ob es überall die gleiche Spannung besitzt. Da hierbei aber die Kron- und Flintglaslinse nicht für sich, sondern zusammen in ihrer Eigenschaft als eine Linse untersucht werden sollen, so werden sie zunächst in die Objektivfassung eingelegt. Diese wird bei gröfseren Objektiven aus Gufsstahl hergestellt, weil dieses sich nahezu ebenso ausdehnt wie das Glas, mithin auch bei starken Temperaturunterschieden für das Objektiv pafst. Letzteres liegt in der Fassung nicht mit seinem ganzen Rande auf, sondern nur an drei gleich weit von einander entfernten Stellen, die beim Ausdrehen des übrigen Randes in der Fassung stehen bleiben. Auch die Linsen werden nicht direkt auf einander gelegt, vielmehr werden drei Stanniolplättchen, die genau gleiche Dicke haben müssen, an den den Auflagestellen entsprechenden Stellen zwischen sie geschoben. Ge-

halten wird dann das Objektiv in der Fassung durch einen Ring, der wiederum mit drei, den Auflagestellen entsprechenden Druckstellen versehen und über ihnen auf eine gröfsere Länge im Umfange eingeschnitten ist, so dafs er federnd auf das Objektiv drückt. Ferner ist am Umfang der Fassung noch eine rechteckige Öffnung vorgesehen, durch die ein Metallplättchen durch eine Feder seitlich gegen beide Linsen gedrückt wird, um ihnen auch nach dieser Richtung eine sichere Lage in der Fassung zu geben. Die letztere ist aufserdem noch mit Korrektionsschrauben versehen, um ihre Stellung zum Rohre berichtigen zu können.

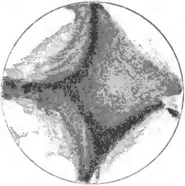


Fig. 11.

Das Objektiv in der Fassung stellt man, um seinen Spannungszustand zu untersuchen, vertikal auf. Vor und hinter demselben kommt in der Entfernung der doppelten Brennweite — also bei dem Zwölfzöller in etwa 10 Meter Entfernung — je ein Nicolsches Prisma zu stehen, von denen das eine die Strahlen einer Lichtquelle zu dem Objektiv gelangen läfst, während das andere, das in einer Fassung drehbar befestigt ist, dem Beobachter als Okular dient. Sind die optischen Achsen der beiden Prismen gleich gerichtet, so erblickt man die Fläche des Objektives gleichmäfsig erleuchtet. Dreht man nun das Prisma am Auge, so mufs die Fläche allmählich dunkler werden und, wenn die optischen Achsen der Prismen aufeinander senkrecht stehen, vollständig dunkel erscheinen, falls das Glas des Objektives völlig homogen und frei von Spannung ist. Bei dem Zwölfzöller erblickte man dagegen ein Spannungsbild, wie es in Figur 11 abgebildet ist — ein unregelmäfsiges Viereck, in dem Licht und

Schatten gesetzlos verteilt ist, aufserhalb desselben noch einige dunkle Schwänze: das alles zeigte deutlich, dafs in dem Glase noch ungleichmäfsige Spannung vorhanden war.

Das Objektiv wurde daher in Jena einem Feinkühlungsprozefs unterworfen, indem man es, wie schon oben beschrieben, bis zum beginnenden Erweichen erwärmte und nun ganz langsam — innerhalb vier Wochen — bis zum Festwerden abkühlen liefs. Gleichzeitig mit dem Objektive wurden die kleinen von ihm abgeschnittenen Prismen, die zur Bestimmung der Brechungskoeffizienten des Glases gedient hatten, in den Kühlofen gelegt, um festzustellen, ob etwa die neue Kühlung eine Veränderung der optischen Konstanten zur Folge hatte.

Eine solche Änderung hatte in der That stattgefunden. Die Brechungskoeffizienten der beiden Glasarten nach der Feinkühlung waren nämlich folgende geworden:

Für die Fraunhofersche Linie.	Kronglas O 540		Flintglas O 516	
	Brechungs-Koeffizient.	Zerstreuung.	Brechungs-Koeffizient.	Zerstreuung.
C	1,51 672	0,00 261	1,61 498	0,00 485
D	1,51 933	0,00 625	1,61 983	1,01 216
F	1,52 588		1,63 199	

Vergleicht man diese Zahlen mit den auf S. 441 gegebenen, so findet sich, dafs der Brechungskoeffizient des Kronglases um rund 0,0006, der des Flintglases um 0,0007 gröfser geworden ist. Gleichzeitig ist auch oine geringe Verschiebung der Dispersionsverhältnisse erfolgt. Während sich nämlich früher die Zerstreuung von D bis F zur Zerstreuung von C bis F beim Kronglase wie 0,703 zu 1 und beim Flintglase wie 0,714 zu 1 verhielt, sind nach der Feinkühlung diese beiden Verhältnisse 0,705 und 0,715 zu 1 geworden — der Unterschied zwischen beiden ist also jetzt geringer, mithin die Bedingungen für die Farbenreinheit des Bildes günstiger.

Naoh diesen neuen Brechungskoeffizienten wurde nun eine neue Berechnung des Objektives vorgenommen. Hierbei wurde so verfahren, dafs mit angenommenen Krümmungsradien der Gang der Lichtstrahlen für verschiedene Stellen des Objektives und für die drei Farben, die den Fraunhoferschen Linien C, D, F entsprechen, berechnet wurde. Aus den Vereinigungsweiten dieser Strahlen ergab sioh, wie das Bild beschaffen war. Bei einem vollkommenen Objek-

tiv müfsten diese Vereinigungsweiten sämtlich absolut gleich sein. Dies ist aber nicht zu erreichen, und es kommt daher darauf an, die übrig bleibenden, unvermeidlichen Abweichungen möglichst klein zu machen und so zu verteilen, dafs sie das Bild am wenigsten schädigen. Je nachdem nun die verschiedenen Vereinigungsweiten sich in der Rechnung ergeben hatten, wurden die Krümmungsradien der Linsen andere angenommen und hiermit so lange fortgefahren, bis das Bild, wie sich aus der Rechnung ergab, so gut zu sein schien, wie es bei den gewählten Glassorten überhaupt werden konnte.

Dies war der Fall bei der Annahme folgender Krümmungshalbmesser:

1. Fläche gewölbt, Radius 2 468,500 Millimeter,
2. Fläche gewölbt, Radius 1 621,702 Millimeter,
3. Fläche hohl, Radius 1 661,323 Millimeter,
4. Fläche gewölbt, Radius 14 579,700 Millimeter.

Während also die Radien der ersten drei Flächen etwas gröfser — die Krümmungen also geringer geworden sind, ist der Radius der letzten Fläche etwas verkleinert worden. Für jede der drei Farben waren nun vier Strahlen parallel der Achse verfolgt worden, der erste in der Achse selbst — der sogenannte Centralstrahl, — ein zweiter direkt am Rand — der Randstrahl — und zwei Mittelstrahlen, die so gewählt waren, dafs die vier Strahlen sich gleichmäfsig über die Fläche des Objektives verteilten. Die zwölf sich so ergebenden Vereinigungsweiten sind, im Verhältnis zur Brennweite ausgedrückt, folgende:

	Für C	Für D	Für F
Centralstrahl	0,991 458	0,991 040	0,991 444
I. Mittelstrahl	0,991 460	0,991 023	0,991 532
II. Mittelstrahl	0,991 405	0,991 032	0,991 560
Randstrahl	0,991 387	0,991 014	0,991 605

Es sind also die Centralstrahlen von der Wellenlänge der Fraunhoferschen Linien C und F nahezu vereinigt, während die von der Wellenlänge D um 0,0004 der Brennweite kürzer sind. Die Vereinigungsweite der roten Strahlen wird nach dem Rande zu allmählich kleiner, die der blauen Strahlen dagegen gröfser. Die gelben Strahlen werden auch noch kleiner dem Rande zu, aber nur in geringem Mafse. Dies deutet darauf hin, dafs für eine Wellenlänge, die zwischen D und F liegt und zwar etwa 8 mal so weit von F entfernt als von

D, wie aue den Zahlen hervorgeht, Randstrahl und Centraletrahl eich in gleicher Entfernung vereinigen. Da nun die Wellenlänge dee D-Strahlee 589, die dee F-Strahles 486 Milliontel-Millimeter beträgt, eo iet in dem Objektiv des Urania-Zwölfzöllers für einen Strahl von der Wellenlänge 577 Milliontel-Millimeter die ephäriche Abweichung gehoben. Diee iet etwa die hellete Stelle dee Spektrums.

Das Objektiv war nun nach den vorstehend angegebenen Krümmungsradien aufs neue geechliffen und eorgfältig poliert worden. Die dann wiederum vorgenommene Untersuchung im polarisierten Lichte zeigte bei gekreuzten Achsen der beiden Nicolschen Priemen ein Quadrat von gleichmäfsiger Dunkelheit, deseen vier Seiten ein wenig eingebogen waren. Daraue konnte geechloeeen werden, dafe zwar noch ein ganz geringer Reet von Spannung vorhanden war, da sonst die ganze Fläche dunkel erscheinen müfete; diese Spannung war aber symmetriech zur optiechen Achee und daher für die Güte des Bildes nicht von Einflufs. Die letztere hängt nunmehr nur noch von der Genauigkeit der Berechnung und ihrer Grundlagen, der optiechen Konetanten, sowie von der Sorgfalt der Ausführung der Lineen ab. Hierbei iet aber zu beachten, dafe die von einem Objekt ersten Rangee geforderte Präzieion an der Grenze deseen liegt, was mit den exaktesten Hülfsmitteln und der peinlichsten Sorgfalt in der Berechnung und Herstellung überhaupt noch gewährleistet werden kann, und wenn auch dabei an keiner Fläche ein Fehler so grofe geblieben iet, dafs eein Einflufe auf die Beechaffenheit der Bilder merklich würde, so kann es doch vorkommen, dafe die einzelnen noch übriggebliebenen geringen Fehler der Flächen und ihrer Lagerung gegeneinander zufällig überwiegend in demeelben Sinne wirken, sich so summieren und das Bild verschlechtern.

Deewegen mufe der Optiker, ehe er ein Objektiv ale fertig aue der Hand giebt, eine eingehende Untersuchung dee von demeelben entworfenen Bildes vornehmen.

VI.

Das einzig mafegebende Prüfungsmittel für ein astronomieches Fernrohr ergiebt eich aue seiner Beetimmung zu Sternbeobachtungen, nämlich aue der Betrachtung des Bildes, das ee von einem nicht zu hellen Sterne giebt. Man wählt hierfür einen möglichst farbloeen Stern aue, um über die Achromatieierung dee Objektivee ein Urteil zu erhalten. Von allen Sternen ist der Polaretern für diesen Zweck am meieten geeignet: er hat genügende Helligkeit, die richtige Farbe und aufeerdem eine sehr langsame Bewegung, so dafe man an ihm die Untereuchung vor-

nehmen kann, auch wenn das Fernrohr nicht durch ein Uhrwerk der Drehung der Erde entgegen bewegt wird und so stets auf denselben Punkt des Himmels gerichtet bleibt. Ferner steht der Polarstern in bequemer Höhe, so dafs man ihn noch ohne allzusehr gezwungene Kopfhaltung betrachten kann, während andererseits die Wallungen der untersten Schichten unseres Luftmeeres bei seiner Beobachtung noch nicht allzu störend auftreten. Die Unruhe in der Atmosphäre, welch letztere das Licht des Sternes erst durchdringen mufs, ehe es zum Fernrohr gelangt, ist nämlich der Beobachtung sehr hinderlich, und ganz besonders für die Prüfung eines Objektives mufs man eine Nacht aussuchen, wo die Luft möglichst ruhig ist, sodafs das Sternbildchen im Brennpunkt nicht hin und her hüpft, sondern stetig auf einer Stelle verweilt. Nur dann ist man im stande, die Feinheiten des Bildes wahrzunehmen und sich ein Urteil über seine Güte zu bilden.

Ist die Luft nun ruhig genug und das Objektiv in jeder Beziehung vollkommen, auch nicht etwa kurz vor der Beobachtung einem starken Temperaturwechsel ausgesetzt gewesen, so stellt sich das Sternbild als ein kleines weifses Scheibchen dar, das in einiger Entfernung von einem konzentrischen Ringe umgeben ist, dem dann in etwas gröfserer Entfernung noch ein zweiter, wesentlich schwächerer zu folgen pflegt. Diese Diffraktionsringe, die ihren Ursprung der wellenförmigen Fortpflanzung des Lichtes verdanken, sind bei scharfer Einstellung des Okulares auf den Brennpunkt des Objektives nur bei sehr günstiger Luftbeschaffenheit deutlich genug zu sehen, um über die Güte des Bildes Aufschlufs zu geben. Entfernt man aber das Okular aus der genauen Einstellung auf den Brennpunkt, indem man es auf das Objektiv zu oder von ihm fortbewegt, so sieht man die Diffraktionsringe sich ausbreiten und vermehren, zugleich werden sie deutlicher und gestatten nun eine sichere Untersuchung des Objektives.

In erster Linie ist darauf zu achten, dafs das Sternbildchen und seine Diffraktionsringe vollkommen rund erscheinen. Ist dies nicht der Fall, so ist ein Fehler vorhanden, der zunächst beseitigt werden mufs. Abgesehen von ganz unregelmäfsigen Formen, die von einem ungleichen Spannungszustand des Glases abhängen, und die bei vorheriger Untersuchung der Spannung im polarisierten Lichte ausgeschlossen sind, treten folgende Abweichungen von der Kreisform häufiger auf:

1. Das Bild erscheint geschwänzt — nach einer, zwei oder drei Seiten. Dies deutet darauf hin, dafs der Druck, mit dem der federnde Ring das Objektiv in der Fassung festhält, auf einer, auf zwei oder

auf allen drei Auflagerungspunkten zu grofs ist. Man setzt daher diesen Ring etwas loser ein, wonach die Schwänze des Bildes verschwinden.

2. Das Bild erscheint elliptisch. In diesem Falle hat man es mit einem inneren Fehler des Objektivs zu thun, der „Astigmatismus" genannt wird. Es werden dann nicht alle Strahlen, die das Objektiv in derselben Entfernung von der Achse treffen, in gleichem Mafse gebrochen, vielmehr findet in der Richtung eines Durchmessers des Objektivs die gröfste, in einem dazu senkrechten Durchmesser die kleinste Brechung für die in gleicher Entfernung von der Achse auffallenden Lichtstrahlen statt. Man mufs dann die vier Flächen des Objektivs noch einmal auf das sorgfältigste mit dem Fühlhebel untersuchen, um festzustellen, ob eine von diesen Flächen von der Kugelgestalt soweit abweicht und eine mehr cylindrische Gestalt hat, um die Erscheinung hervorzubringen. Findet sich bei keiner Fläche ein auffallender Fehler, so ist anzunehmen, dafs die kleinen Fehlerbeträge der vier Flächen sich derart summiert haben, dafs sie dem Bilde die elliptische Gestalt zu geben vermochten. Man wird in diesem Falle den Astigmatismus, der dann nur einen geringen Betrag haben kann, dadurch noch mehr verringern oder ganz beseitigen können, dafs man dem Kronglas eine andere Lage im Verhältnis zum Flintglase giebt, so dafs die Stellen der beiden Linsen, die vordem aufeinanderlagen, jetzt um 90° von einander abstehen. Dann hebt sich der Astigmatismus der beiden Linsen auf, während er sich vorher summierte.

Hierbei mag erwähnt werden, dafs das Sternbildchen zwar von dem Objektiv erzeugt, aber erst durch das Okular und durch den optischen Apparat des Auges zur Wahrnehmung gebracht wird. Sind daher Okular und Auge nicht frei von Fehlern, so kann man auch ein Bild nicht fehlerfrei sehen, und man mufs demnach, wenn das Sternbild mit einem Fehler behaftet erscheint, zunächst feststellen, ob dieser nicht etwa durch das Okular oder durch das Auge entsteht. Bei den Gestaltsfehlern ist diese Untersuchung sehr einfach: man dreht zunächst, ohne die Kopfstellung zu verändern, das Okular um seine Achse. Liegt dann der Fehler in diesem, so wird sich das Bild mitdrehen, während es stehen bleibt, wenn der Fehler im Objektiv oder im Auge liegt. Sodann betrachtet man das Bild, indem man die Kopfstellung ändert, während das Okular unverändert bleibt. Dann ändert sich die Lage des Bildes im Gesichtsfelde, wenn der Fehler im Auge liegt. Dreht sich das Bild weder das eine noch das andere Mal, so ist das Objektiv astigmatisch und mufs, wie oben beschrieben, korrigiert werden.

Erscheinen nun aber das Sternbildchen und seine Diffraktionsringe abeolut rund, eo ist weiter zu untersuchen, ob dae Objektiv richtig achromatisiert ist. Man schiebt zunächst das Okular soweit in eeinen Auezug hinein, dafs drei Diffraktioneringe deutlich zu sehen sind; bei richtiger Achromatieierung erblickt man dann das Sternbild als kleine weifee Scheibe, von einem eehr echmalen roten Saume umgeben. Sodann zieht man das Okular heraue, bie die gleiche Anzahl von Ringen zu erkennen ist; das Sternscheibchen erscheint in derselben Weiee wie vorher, doch ohne den roten Saum. Entfernt man nun das Okular noch weiter vom Objektiv, eo wird das Sternscheibchen undeutlicher und nimmt eine blaue Färbung an, die eich bei noch weiterem Herausziehen dee Okularee über dae ganze Ringeystem als bläulicher Schimmer auebreitet. Treten andere Färbungen als die angegebenen auf, eo ist dies ein Zeichen dafür, dafs das Objektiv nicht genügend achromatisiert iet. Es ist dann zu untersuchen, wodurch dieser Fehler verursacht wird, worauf eine entsprechende Korrektion vorzunehmen ist.

Bemerkt man beim Hineinschieben des Okulares, dafs der rote Saum das Sternscheibchen nicht gleichmäfeig umgiebt, dafe er auf der einen Seite breiter erscheint, auf der anderen vielleicht ganz fehlt, und etatt seiner vielleicht gar ein grüner Saum entsteht, so kann man daraus schliefsen, dafs die optischen Mittelpunkte der beiden Lineen nicht in der optiechen Achee des Okulares liegen. Iet man sicher, dafe die beiden Lineen centrisch in die Faseung eingesetzt eind, so ist die Ursache dieeee Fehlers in einer unrichtigen Stellung der Faseung zu suchen; mit Hilfe der hier vorgesehenen Korrektionsvorrichtungen läfst er sich dann leicht beseitigen.

Schliefslich hat man sein Augenmerk noch darauf zu richten, dafe die Strahlen, die in verschiedener Entfernung vom Mittelpunkt die Linse treffen, in derselben Entfernung zur Vereinigung gelangen, insbesondere, ob die am Rande einfallenden Strahlen mit den Centraletrahlen in einem Punkte vereinigt werden, ob aleo die sphärieche Aberration genügend beseitigt iet. Am fertigen Objektiv erkennt man einen etwa hier noch vorhandenen Fehler wieder an der Beschaffenheit des Bildes innerhalb und aufeerhalb der Brennweite. Findet man innerhalb der Brennweite die inneren Ringe heller ale die äufseren, während beim Heraueziehen des Okulares gerade der äufeerete Ring sehr kräftig erscheint, eo werden die Randstrahlen in gröfeerer Entfernung von der Linse vereinigt, ale die Centralstrahlen; das Objektiv ist sphärisch überkorrigiert. Vereinigen sich die Rand-

strahlen früher als die Centralstrahlen, so erscheinen heim Hineinschiehen des Okulars die äufseren Ringe sehr hell, heim Herausziehen dagegen die inneren Ringe heller — es herrscht dann sphärische Unterkorrektion.

Nun kann es auch vorkommen, dafs einer oder mehrere der mittleren Ringe breiter und heller sind, als die inneren und auch als die äufseren Ringe. Dies deutet dann darauf hin, dafs in dem Objektiv Zonen von gröfserer oder geringerer Brennweite vorhanden sind, als sie der Rand und die Mitte des Objektivs besitzen. Dieser Fehler tritt sehr häufig auf. Eine der herühmtesten Optiker-Firmen, T. Cooke und Söhne zu York, hehauptet sogar, dafs er sich selten hei einem Objektiv vermeiden lasse, und zur Hehung kleiner Aberrationsreste seien vielfach leichte Abweichungen von der rein sphärischen Gestalt der Flächen erforderlich.[1]) Das heifst mit anderen Worten, es wird, wenn ein solcher Zonenfehler im Objektiv gefunden wird, an einer Fläche die entgegengesetzte Zone hineinpoliert. Dieses Verfahren mag recht einfach und praktisch sein, für die Herstellung eines Instrumentes jedoch, das den höchsten wissenschaftlichen Zielen zu dienen bestimmt ist, erscheint es unziemlich. Die exakte Definition des Bildes leidet darunter, und die theoretische Kontrole, die in der Übereinstimmung der unter der Annahme rein sphärischer Flächen ausgeführten Berechnung des Ohjektives mit der unter der gröfsten Sorgfalt und Gewissenhaftigkeit erfolgten Herstellung derselhen gefunden wird, geht verloren. Bei dem Zwölfzöller war die Berechnung genau genug, um bei gewissenhaftester Ausführung „kleine Aberrationsreste“ nicht mehr auftreten zu lassen.

[1]) Zeitschrift für Instrumentenkunde 1894, S. 158.

(Schlufs folgt.)

Das Erdbeben von Konstantinopel 1894.

Von Dr. Günther Maas.

(Schlufs.)

Auf dem europäischen Festlande wurde nach Konstantinopel der Ort San Stephano im SW. von Stambul am schwersten heimgesucht. Hier stürzten alle Steinhäuser zusammen, darunter die Gebäude der Kapuziner und die Katholische Kirche (siehe nachfolgende Illustrationen), welche durch die Erdstöfse des 10. Juli schwer beschädigt und durch eine neue am 12. Juli um 4^h 12^m erfolgte Erschütterung ganz zerstört wurde. Im ganzen wurden 250 Häuser vollkommen oder fast vollkommen unbewohnbar und fanden 11 Menschen den Tod. Das Meer drang, 1,5 m über seinen gewöhnlichen Stand ansteigend, 200 m weit in das Land ein und warf bei seinem gewaltsamen Andringen zwei Barken auf das Trockene. Das dicht bei San-Stephano gelegene Dorf Galateria wurde vollständig verwüstet.

In Tschataldscha wurden alle Gebäude mehr oder weniger stark beschädigt und mehrere Menschen fanden unter den Trümmern den Tod.

In Makrikoei stürzten 40 Häuser ein; doch wurde nur eine Person getötet und etwa 50 leichter oder schwerer verletzt.

In dem auf Alluvium erbauten Orte Hambarly bildete sich 300 m von der Küste entfernt ein O.—W. verlaufender 3 km langer Erdrifs, dessen gröfste Breite 8 cm betrug, während in gröfserer Küstennähe ein zweiter, etwa 100 m langer und 6 cm breiter Spalt entstand.

Nächst Stambul äufserte sich die verheerende Gewalt der Erdstöfse am furchtbarsten auf den nahe der asiatischen Küste gelegenen Prinzen-Inseln. Auf Khalki wurden zahlreiche Gebäude zerstört, darunter die Handelsschule, die Marine-Akademie, in der 3 Menschen getötet und 17 schwer verletzt wurden, das griechische Theologen-Seminar, in welchem zahlreiche Schüler gleichfalls verunglückten, ein Minaret und die griechische Kirche, unter deren Trümmern noch mehrere den Tod fanden. Zwischen der Handelsschule und dem

Theologen-Seminar bildete sich ein von NW.—SO. gerichteter 200 m langer Erdrifs. Auf **Prinkipos**, der gröfsten Insel, blieb kein Haus unbeschädigt. Auf **Antigoni** stürzten 20 Häuser und die Kirche ein, zahlreiche Tote unter ihren Trümmern begrabend; zum Unglück brach hier Feuer aus, wodurch die Zerstörung noch vergröfsert wurde. In der Nähe der Küste bildeten sich mehrere kleine, der Küste parallele Risse. In **Proti** wurden zahlreiche Häuser so schwer mitgenommen,



Katholische Kirche in San Stefano.

dafs sie verlassen werden mufsten. Der Platz am Strande war von vielen N.—S. gerichteten Spalten durchsetzt, deren gröfste 200 m lang und 6 cm breit war.

Auch auf dem asiatischen Festlande wurden grofse Verwüstungen hervorgerufen. In **Scutari** wurden zahlreiche Gebäude mehr oder weniger stark beschädigt. In **Maltepe** (zw. **Scutari** u. **Pendik**) wurde das Stationsgebäude der Eisenbahn gleichsam in vier Stücke gerissen; die Nikolaikirche stürzte ein, und viele Häuser wurden schwer beschädigt; es kamen zahlreiche Verwundungen vor. In **Ismid** wurden durch zwei Stöfse, deren einer besonders heftig war, mehrere Gebäude und ein Minaret niedergeworfen und auch sonst schwerer materieller

Schaden veranlafst. In **Adabazar** stürzten ebenfalls verschiedene Häuser ein — man spricht von gegen 200 —, unter deren Trümmern zahlreiche Tote begraben wurden. In **Katirly** wurde die auf Alluvium stehende Hälfte des Ortes vollkommen zerstört und fanden mehrere Menschen den Tod, während andere mehr oder weniger verletzt wurden; im Alluvialboden bildeten sich zahlreiche Erdrisse. In **Brussa** waren die Verheerungen gewaltig, aber viel geringer, als man zuerst angenommen; denn während man anfangs den Ort vollständig verwüstet glaubte, hatten die beiden Erdstöfse, deren erster um 12 Uhr 20 Minuten erfolgte und 65 Sekunden dauerte, während der zweite, gleichfalls NW. bis SO. gerichtete um 12 Uhr 35 Minuten eintrat und 20 Sekunden anhielt, zwar zahlreiche Häuser beschädigt, aber meist nur gering; die Zahl der Toten betrug nur drei. In **Mudania** stürzten zwei Minarets und mehrere Mauern ein, die einige Tote unter ihren Trümmern begruben. Anfangs hiefs es auch, dafs **Angora** schwer gelitten habe, doch ist darüber näheres nicht bekannt geworden.

Aus fast allen Orten, die von den Erdstöfsen schwerer heimgesucht wurden, liegen ausführliche Berichte über einzelne Fälle wunderbarer Errettung vor. Wir brauchen auf dieselben nicht näher einzugehen, da sich dergleichen wohl bei jeder gröfseren Katastrophe ereignet, und eigentlich jeder Einzelne, der ganz heil oder nur mit leichten Wunden davon kam, auf irgend eine Art „wunderbar“ gerettet wurde.

Geringerer, meist nur materieller Schaden wurde aufserdem noch veranlafst in **Karamureal**, wo die Moschee einstürzte, **Ghemlik**, **Biledschik**, **Ortakoei**, **Silivria** und **Rodosto**.

Es würde zu weit führen, alle die Orte aufzuzählen, in denen sich noch Risse im Mauerwerk bildeten oder in denen die Erdstöfse mehr oder weniger heftig wahrgenommen wurden. Es sei zu diesem Zweck auf die Karte der Isoseisten verwiesen. Das Gebiet innerhalb der engsten Kurve stellt das pleistoseiste Gebiet oder Schüttergebiet erster Ordnung dar, in welchem die Erdstöfse die stärksten Verheerungen hervorriefen und in dem selbst solider gebaute Häuser zum Einsturz gebracht wurden. Die grofse Achse dieses fast elliptischen Gebietes, die ungefähr dem **Ismidischen Golf** parallel ist, hat von **Tschataldscha** bis **Adabazar** eine Länge von etwa 175 km, während die kleine Achse von **Katirly** bis über **Maltepe** hinaus gegen 40 km mifst; das Schüttergebiet erster Ordnung umfafste demnach einen Flächenraum von etwa 20 000 qkm. Das Schüttergebiet zweiter Ordnung, in welchem Risse in den Mauern entstanden, während schlechte Bauwerke einstürzten, erstreckte sich bis **Derkos**, **Tschorlu**,

Rodosto, Mudania, Lefke, Geiwe, Khandak, Kirpe; die grofse Achse dieses gleichfalls elliptischen Gebietes mifst 250 km, die kleine 75 km; das Areal beträgt also noch gegen 13000 qkm. In dem Schüttergebiet dritter Ordnung, bis **Haïrebolu, Ganos, Panderma, Biledschik**, also auf einem Flächenraum von noch etwa 37000 qkm, wurden frei stehende Gegenstände noch umgeworfen und Uhren zum Stillstand gebracht. Deutlich wahrnehmbar waren die Erschütterungen noch in einem grofsen Teil Vorderasiens und Südosteuropas; es liefen darüber Nachrichten ein aus **Konia, Chios, Kreta, Aegina, Bukarest** und **Janina**. Bemerkbar endlich für feinere Instrumente waren die Erdstöfse selbst in **Paris, Utrecht, Wilhelmshafen, Potsdam**[31]), **Pawlowsk** und **Kiew**. Die Erdbebenwellen verbreiteten sich also über ein ziemlich bedeutendes Stück der Erdoberfläche[32]). Aus den Zeitangaben über die Erschütterungen in **Potsdam** und **Konstantinopel** ergiebt sich eine mittlere Oberflächengeschwindigkeit der Erdbebenwellen von 3600 m in der Sekunde, während die Beobachtungen in Paris und Pawlowsk Oberflächengeschwindigkeiten von 3000 resp. 3500 m ergeben. Diese Oberflächengeschwindigkeit ist indessen nicht zu verwechseln mit der wahren Fortpflanzungsgeschwindigkeit im Innern der Erde.[33]) Interessant und wichtig sind auch die Be-

[31]) In Potsdam wurden die Erschütterungen von den selbstthätig photographisch registrierenden Instrumenten des Meteorologisch-magnetischen Observatoriums aufgezeichnet. Der erste schwache Stofs mit einer geringen Amplitude von 1/4 Bogenminute trat darnach um 11 Uhr 27 Minuten (mittl. Zeit von Potsdam) ein. Ein zweiter, wesentlich stärkerer Stofs folgte um 11 Uhr 28 Minuten 40 Sekunden mit einer Amplitude von 9—10 Bogenminuten und ein dritter, wieder schwächerer um 11 Uhr 33 Minuten 30 Sekunden. (Der zweite Stofs soll überhaupt der stärkste gewesen sein, der bisher in Potsdam wahrgenommen wurde). Vergl. die Mitteilung auf S. 477.

[32]) Es scheint übrigens, dafs sich bei genauerer Beobachtung jedes stärkere Erdbeben auf grofse Entfernung hin noch bemerkbar macht. So sei nur daran erinnert, dafs das Mitteljapanische Erdbeben von 1891 in Berlin und Potsdam, das Erdbeben von Kaschan (Nov. 1893) in Potsdam und Paris, das grofse japanische Erdbeben vom 22. März 1894 in Potsdam, Wilhelmshafen, Rom und Grenoble, das letzte griechische Erdbeben (27. Apr. 1894) in Birmingham und auf der Cap-Sternwarte, und das Erdbeben von Merida in Venezuela am 28. Apr. 1894 in Charkow und Nikolajew wahrgenommen wurde. Diese weite Verbreitung der Erdbebenwellen wäre indessen unmöglich, wenn, wie man bisher meist anzunehmen pflegte, die Erdoberfläche selbst die Hauptträgerin der Bewegung wäre. Denn die Wellen müfsten sich, da, wie wir sahen, ihre Amplitude selbst im Epicentrum stets nur eine sehr geringe ist und die Intensität im Quadrat der Entfernung abnimmt, in so grofsen Entfernungen schon völlig verloren haben. Wir sind deshalb gezwungen, den Hauptanteil bei der Ausbreitung der Erdbebenwellen den tieferen Erdschichten zuzuschreiben.

[33]) Diese grofsen Werte der scheinbaren Oberflächengeschwindigkeit, die

stimmungen dieser scheinbaren Oberflächengeschwindigkeit für einzelne Strecken, welche Eschenhagen nach den Zeitangaben der verschiedenen Beobachtungsorte in gröfserer Entfernung vom Epicentrum ausgeführt hat.[34]) Daraus ergieht sich für die Strecke Konstantinopel-Bukarest eine Geschwindigkeit von 3 km in der Sekunde, für Bukarest-Beuthen 5.8 km, was Eschenhagen als Wirkung des Karpathengebirges auffafst, für Beuthen-Potsdam 2.4 km, worin Eschenhagen nach Analogie mit einem früheren Erdbeben einen Einflufs der Bodenbeschaffenheit im märkisch-schlesischen Tieflande glaubt sehen zu sollen, und für die Strecke Potsdam-Wilhemshafen 3.2 km in der Sekunde. A. Cancani glauht aus den Beobachtungen der Erschütterungen in gröfserer Entfernung vom Epicentrum zwei verschiedene Wellensysteme konstruieren zu können, deren eines sich mit einer Geschwindigkeit von 2.3 km, das andere mit 4.9 km fortpflanzte.[35])

Mit den Esrchütterungen des 10. Juli hatte indessen die seismische Thätigkeit dieser Periode noch keineswegs ihr Ende erreicht; vielmehr

---

ihre Analoga finden in den entsprechenden Ergebnissen anderer Erdbeben — z. B. Zante, 31. Januar 1893, mit 2000—2500 m, Japan, 22. März 1894, mit 2300 his 3100 m, Lokris, 27. April 1894, mit 3000 m und Merida in Venezuela, 28. April 1894, mit 3130—7900 m — stehen im Gegensatz zu den bei früheren Erdbeben berechneten Gröfsen, wie sie die folgende Tabelle zeigt, obgleich die Unterschiede durchaus nicht auf mangelbafte Beobachtungen früherer Zeit zurückgeführt werden können.

Erdbeben	Oberflächengeschwindigkeit
Lissabon 1755	550 m in der Sekunde
Nordamerika 1843	650—998 m „
Rheinland 1846	568 m „
Calahrien 1857	260 m „
Sillein 1858	206 m „
Aegion 1861	300 m „
Mitteldeutschland 1872	742 m „

Ja, selbst die gröfsten Werte der Geschwindigkeit, welche Fouqué und Michel Lévy bei ihren Versuchen hei Granit erhielten, 2450—3141 m, bleiben noch hinter den neueren Beobachtungen z. T. weit zurück. Es mag dies wohl darauf zurückzuführen sein, dafs bei den früheren Erdbeben und den Experimenten die Beobachtungen nahe am Oberflächenmittelpunkt, bei den neueren Untersuchungen in grofser Entfernung von demselben angestellt wurden und die scheinbare Oberflächengeschwindigkeit wegen der durch die verschiedene Dichte der einzelnen übereinander liegenden Erdschichten veranlafsten krummlinigen Erdbebenstrahlen im Inneren der Erde vom Epizentrum, dem Oberflächenmittelpunkt, aus zunimmt.

[34]) Sitzungsber. d. kgl. Ak. d. Wissensch. z. Berlin 1894, pag. 1165.

[35]) Rendiconti dell'Accademia dei Lincei, 1894, Dez. 16.

fanden noch lange Zeit hindurch teils stärkere teils schwächere Erdstöfse statt, wie die nachstehende Tabelle[36]) zeigt.

Datum	Zeit	Richtung	Dauer	Stärke	beobachtet in:
1894. Juli 11.	0h 27m	NO–SW		zieml. stark	Konstantinopel.
	3h 55m p. m.	"		schwach	Konstantinopel, Rodosto.
	5h 41m p. m.	"		schwach	Konstantinopel.
1894. Juli 12.	4h 10m p. m.	"	2 Sek.	zieml. stark	Konstantinopel, Rodosto, San Stephano.
	6h 42m p. m.	"		schwach	Konstantinopel.
1894. Juli 13.	10h 30m			schwach	Valona.
1894. Juli 14.	2h 35m	NO–SW		schwach	Konstantinopel (2 Stöfse).
	1h 45m p. m.	"		schwach	Konstantinopel.
1894. Juli 15.	8h 10m p. m.			zieml. stark	Valona.
1894. Juli 18.	11h 58m		2-3 Sek.	zieml. stark	Konstantinopel (2 Stöfse), Tschataldscha.
1894. Juli 19.	0h 15m			schwach	Konstantinopel, Tschataldscha.
	5h 45m			schwach	Konstantinopel, Tschataldscha
1894. Juli 20.	11h 7m			schwach	Biledschik (mehrere Stöfse).
	11h 24m			schwach	Konstantinopel; in Biledschik, Mekedsche und Vezir-Hanzieml.stark.
1894. Juli 21.	1h 57m p. m			schwach	Tschataldscha.
1894. Juli 22	1h 30m			leicht	Konstantinopel.
	11h 15m			zieml. stark	Kütschük-Tschekmedsche.

Auch hiermit war die Kraft der seismischen Bewegung noch nicht erschöpft und noch monatelang wiederholten sich die Erdstöfse, aber meist nur vereinzelt und in geringer Stärke; die letzten, welche bekannt wurden, gegen Ende des Jahres.

Wir müssen nun noch, bevor wir auf die Ursache des Erdbebens eingehen können, einige Erscheinungen betrachten, welche mit den Erdstöfsen in direktem oder indirektem Zusammenhange stehen.

Während der ersten heftigen Erschütterungen geriet das Meer in starke Wallung, wodurch einige kleinere Fahrzeuge zum Untergang gebracht wurden. Der Führer eines Passagierdampfers berichtete, dafs er das Gefühl gehabt hätte, als sei er auf Sand aufgefahren; so heftig war der Stofs. Von allen Küstenorten wurden starke Schwankungen des Meeresspiegels gemeldet; doch fehlen leider allen hierauf bezüglichen Nachrichten die Zeitangaben, sodafs man nicht entscheiden kann, ob ein gleichzeitiger Rückzug von allen Küsten stattfand oder ob, was wahrscheinlicher ist, das Meer rhythmisch von einem Ufer zum andern schwankte.

[36]) Nach Mitteilungen des Herrn Coumbary.

Von verschiedenen Orten wurde von einem sichtbaren Einflufs des Erdbebens auf Brunnen und Quellen berichtet. So soll in Pendik neben dem sog. Casino Petro plötzlich eine heifse Quelle hervorgebrochen sein, die nach drei Stunden wieder versiegte. Die heifsen Quellen von Jalowa versiegten bis zum Abend, um dann, ohne eine Änderung der Temperatur oder Wassermenge zu zeigen, wieder hervorzubrechen. In Hamharly setzte eine Quelle eine halbe Stunde lang aus, um dann schlammig wieder zu fliefsen. In Katirly sollen alle Brunnen zehn Tage lang viel reichlicher geflossen sein. An einer Stelle fing eine Quelle, die schon lange versiegt war, von neuem an zu fliefsen. Häufig sprudelten Quellen lebhafter oder gaben schlammiges Wasser. Ob alle diese Berichte auf Wahrheit beruhen, läfst sich nicht feststellen; doch ist an der Richtigkeit einiger nicht zu zweifeln. Die Beeinflussung der Quellen durch Erdbeben ist leicht zu erklären, wenn man bedenkt, dafs die heftigen Bewegungen in den oberen Teilen der Erdrinde nicht ohne Wirkung auf die in diesen Schichten sich bewegenden Quellläufe bleiben können.

Durch das Erdbeben wurden fafst die gesamten Telegraphen-Verbindungen mit Konstantinopel unterbrochen. Doch sind diese Störungen durchaus nur als indirekte Folgen der Erdstöfse anzusehen, da es sich lediglich um mechanische Zerstörungen der Leitungen handelte, die durch niederstürzende Trümmer oder, wie wohl das untermeerische Kabel, durch Felsstücke beschädigt wurden.

Von verschiedenen Stellen wird auch über Ausströmungen von Gasen und Dämpfen berichtet, oder man kann doch die gemeldeten Erscheinungen auf derartige Vorgänge zurückführen. So soll von Katirly aus eine etwa 10 m hohe Dampfsäule gesehen worden sein, die sich mehrere Kilometer weit in nordwestlicher Richtung über das Meer hinbewegte. Ebenso will man bei Prinkipos drei Tage lang (11.—13. Juli) einen schmalen, mehrere Kilometer langen Nebelstreifen auf der Meeresoberfläche wahrgenommen haben. In Hamharly erzählten einige Leute, dafs sie in dem Augenblick des Erdstofses am Strande von warmem Wasser überschüttet worden seien. In Galata soll am 12. Juli an einer Stelle der Erdboden auffallend warm gewesen sein, ohne das man beim Schürfen die Ursache dieser Erwärmung gefunden hätte. An mehreren Stellen will man im Meere plötzlich einzelne hohe Wellen gesehen haben. Vielleicht ist hierher auch die Erwärmung des Meerwassers zu rechnen, welche, wie bereits angeführt wurde, einige Leute vor Eintritt der Erdstöfse wahrgenommen haben wollen.

Über Veränderungen im Erdboden ist nicht viel zu sagen. Bei den bereits erwähnten Erdrissen handelt es sich überall lediglich um Abrutschungen und Zerberstungen des lockeren Alluvialbodens in unmittelbarer Nähe der Küste. Anders liegen die Verhältnisse, wenn sich die Nachricht bestätigen sollte, dafs an mehreren Stellen des Marmarameeres gröfsere Tiefen gelotet wurden, als sie die eng-



Zerstörtes Haus in San Stefano.

lischen Seekarten angeben; doch steht, wie gesagt, die Bestätigung dieses Berichtes noch aus.

Wenden wir uns nun der Frage nach den Ursachen dieses Erdbebens zu, so müssen wir zunächst sagen, über den Ausgangspunkt der Erschütterungen, den Herd des Bebens, wissen wir so gut wie nichts. Wir besitzen nicht die geringsten Anhaltspunkte, die Tiefe dieses Herdes unter der Erdoberfläche auch nur annähernd zu bestimmen. Alle Methoden, welche zu derartigen Bestimmungen vorgeschlagen und in Anwendung gebracht sind, leiden an dem gemeinsamen Fehler, dafs sie die geologischen Verhältnisse des Untergrundes und ihren Einflufs auf die Fortpflanzung der Erdbebenwellen unberücksichtigt lassen, und dafs sie eine geradlinige gleichmäfsige, sich

in concentrischen Kugelflächen ausbreitende Bewegung der Erdbebenstrahlen voraussetzen, während es sich, wie sich jetzt immer deutlicher zeigt, um nach unten convexe oder concave Kurven der Bewegung, um vom Ausgangspunkt abnehmende oder zunehmende Geschwindigkeiten und um excentrische Flächen gleicher Bewegung handelt. Nur das eine kann man mit ziemlicher Bestimmtheit sagen, dafs sich der Herd des Erdbebens jedenfalls unter dem Schüttergebiet erster Ordnung befand.

Was nun die Ursachen der Erschütterungen selbst betrifft, so können wir uns auf die phantastischen Hirngespinste der Orientalen nicht einlassen, und ebenso können wir alle kosmischen[37]) und elektromagnetischen Theorieen übergehen. Bei der weiten Ausdehnung des erschütterten Gebietes kann natürlich auch nicht an unterirdische Einstürze gedacht werden, da sich solche „Einsturzbeben“ stets nur auf ein eng begrenztes Schüttergebiet beschränken. So bleiben denn also nur noch vulkanische und tektonische Ursachen innerhalb des Rahmens der Wahrscheinlichkeit. An Beispielen für die Wirkung vulkanischer Kräfte fehlt es ja, wie in ganz Südost-Europa, auch im Gebiete des Marmarameeres nicht; Beweise dafür sind die zahlreichen Stellen, an welchen jüngere Eruptivgesteine zum Ausbruch gelangten. Aber das Vorhandensein derartiger Gesteine allein kann zur Annahme einer vulkanischen Ursache des grofsen Erdbebens nicht genügen. In historischer Zeit hat hier sicher kein Ausbruch mehr stattgefunden. Auch keiner der thätigen Feuerberge im Ägeischen Meere hat in der fraglichen Zeit eine heftigere Thätigkeit entwickelt, mit der man die Erdstöfse in irgend welchen Zusammenhang bringen könnte. Die Annahme endlich, dafs in den Tiefen der Erde unter dem erschütterten Gebiete ein Ergufs vulkanischen Gesteins stattgefunden, der sich nur durch Erschütterungen an der Erdoberfläche wahrnehmbar machte, oder aber, dafs sich gar eine neue Phase eruptiver Thätigkeit in diesem Gebiete vorbereite, dürfte etwas sehr fern liegend und gezwungen erscheinen. So können wir denn die Katastrophe vom 10. Juli 1894 nur auf eine tektonische Ursache zurückführen. Da erhebt sich nun aber die schwierige Frage: worin bestand diese Ursache? Sollte sich die erwähnte Nachricht von der stellenweisen Ver-

[37]) Wie zum Hohne brachte eine in Konstantinopel erscheinende deutsche Zeitung, die Osmanische Post, in derselben Nummer, welche die Berichte über das Erdbeben enthielt, einen Aufsatz: „Rudolf Falb über Erdbeben.“ Und doch widersprach gerade dieses Erdbeben der Falbschen Theorie in jeder Weise.

tiefung des Marmarameeres während des Erdbebens bewahrheiten, so hätten wir in dieser Senkung den Grund der Erschütterungen zu suchen; aber diese Nachricht bedarf, wie gesagt, noch sehr der Bestätigung, da nicht ausgeschlossen ist, dafs die englischen und die neuen Messungen nicht ganz an denselben Stellen stattgefunden. Aber auch hiervon abgesehen, kann uns eine andere, nicht zu widerlegende Thatsache einige Fingerzeige bieten. Die grofse Achse des Hauptschüttergebiets stimmt in ihrer Richtung im wesentlichen überein mit der Längserstreckung der durch den Ismidischen Golf und den See von Sabandscha bezeichneten Depression. Die langgezogene, elliptische Gestalt des Schüttergebietes beweist, dafs der Herd der Erschütterungen eine Linie, oder, was wahrscheinlicher ist, eine gegen die Erdoberfläche geneigte Fläche bildete, deren Streichrichtung mit der Längserstreckung jener Depression übereinstimmt. Da nun, wie wir in der geologischen Übersicht sahen, die grofsen, sich nach Kleinasien hinein erstreckenden Depressionen tektonische Gebilde sind, welche wir als durch Senkung an Brüchen entstanden anzunehmen haben, so können wir die Ursache des Erdbebens in einer neuen Bewegung an einer dieser alten Leitlinien erblicken, die sich vorläufig noch gar nicht an der Erdoberfläche wahrnehmen lassen mufs, da der Betrag derselben ein vielleicht ganz verschwindender ist. Sollte sich ferner die bisher noch keineswegs erwiesene Annahme bestätigen, dafs die Längserstreckung der grofsen Depressionen dem Streichen der Gebirge parallel ist, dafs ihre Entstehung also auf Senkungen an Längsbrüchen zurückzuführen ist, so würde, da dann die Achse des Schüttergebietes ebenfalls mit der Streichrichtung der Gebirge zusammenfallen würde, das Erdbeben von Konstantinopel zu jener Kategorie von Erdbeben gehören, welche Suefs[38]) mit dem Namen „Wechsel- oder Vorschubbeben“ belegt hat, und welche, nach den bisherigen Erfahrungen zu schliefsen, viel seltener ist als die der „Blattbeben“, bei denen die Richtung der Erdbebenachse quer gegen das Gebirge gerichtet ist. Aber welcher Kategorie dies jüngste Erdbeben von Konstantinopel auch zuzurechnen sein mag, es liefert ebenso wie alle vorangegangenen, wie alle übrigen Erdbeben in Südosteuropa den Beweis, dafs die im Tertiär eingeleitete Bildung und Ausgestaltung des östlichen Mittelmeerbeckens auch heute noch nicht zum Abschlufs gekommen ist; es stellt, wie alle seine Vorgänger, trotz seiner augenblicklichen Grofsartigkeit nur eine ganz untergeordnete, fast bedeutungslose Episode dar in der geologischen Geschichte dieses Gebietes.

[38]) E. Suefs, Antlitz der Erde, Bd I S. 229.

Das 250jährige Jubiläum des Barometers.

Von Dr. H. Stadthagen in Berlin.

Ein Vierteljahrtausend ist verstrichen, seit eines der bekanntesten physikalisch-meteorologischen Instrumente, ohne das wir heute in Wissenschaft und Technik, ja auch im gewöhnlichen Leben garnicht auskommen könnten, erfunden wurde, — das Barometer. Ungeheuer einfach in seiner Konstruktion bereitete seine Erfindung und Erklärung den geistvollsten Köpfen des 16. u. 17. Jahrhunderts doch grofse Schwierigkeiten. Wie merkwürdig ist es auf der andern Seite, dafs jenes Instrument, das Toricelli, der berühmte Florentiner Physiker, vor 250 Jahren ersann, noch heute im wesentlichen in der ursprünglichen Form gebraucht wird, wenn man auch neben dieser später manche anderen Formen, manche Vervollkommnungen erdacht und manche anderen Hilfsmittel kennen gelernt hat, den Druck der über uns ruhenden Luftsäule und seine Schwankungen zu messen.

Dafs die Luft Gewicht hat, ist eine Thatsache, von deren Richtigkeit sich bekanntlich die Menschen nur schwer überzeugen können. Für die Naturmenschen, für die Kinder ist die Luft ein Nichts, in dem allerdings feste Staubteilchen herumwirbeln, in dem die Bewegung des Windes ungeheure Kraftäufserungen hervorrufen kann, das aber nicht sichtbar, wenn in Ruhe befindlich, nicht fühlbar und — so schliefst der nicht physikalisch geschulte Verstand — nicht wägbar ist. Der Mensch allerdings, der naturwissenschaftlich denken gelernt hat, wird sich sagen, die Luft, die bei Sturm und Wetter Bäume zu entwurzeln und Häuser zu demolieren vermag, kann nicht ein Nichts, sie mufs ein wägbarer Stoff sein. Diese Erkenntnis war denn auch schon vor Aristoteles viel verbreitet, ohne dafs es aber in alten Zeiten gelang, den physikalischen Beweis dafür zu erbringen. Erst Galilei blieb es vorbehalten, direkt nachzuweisen, dafs die Luft Gewicht hat. Indem er einen Glasballon mit einem luftdicht schliefsenden Hahn einmal in gewöhnlichem Zustande, das andere Mal, nachdem er ihn mit einer Luftpumpe in Verbindung gesetzt und luftleer gepumpt hatte, wog,

gelang es ihm festzustellen, dafs ein Liter Luft unter gewöhnlichen Verhältnissen etwa 1,2 Gramm wiegt. Dies Gewicht erscheint zunächst ja nicht beträchtlich, aber der Leser wird vielleicht anderer Ansicht werden, wenn er sich überlegt, dafs in einem mäfsig grofsen Zimmer von 4 Meter Höhe und je 5 Meter Länge und Breite 100 Kubikmeter à 1000 Liter Luft enthalten sind, woraus sich für diese Stube als Gewicht der darin befindlichen Luft die hübsche Zahl von etwa 120 Kilogramm ergiebt. Das Gewicht der Luft ist, von Verunreinigungen durch fremde Bestandteile abgesehen, in erster Linie von der Höhe über dem Meeresspiegel, in der man sich aufhält, dann besonders von der Feuchtigkeit und der Temperatur abhängig.

Die Luft ist ein Gemisch gasförmiger Körper, unter denen Stickstoff und Sauerstoff den weitaus beträchtlichsten Bestandteil ausmachen, während Wasserdampf, Kohlensäure, Ammoniak und das kürzlich entdeckte neue Gas Argon nur in geringen Mengen vorkommen. Befreit man die Luft von dem in ihr befindlichen Wasserdampf, dessen Menge starkem Wechsel unterworfen ist, so enthält die nun trockene Luft etwa 78 bis 79 pCt. Stickstoff und 20 bis 21 pCt. Sauerstoff und jene anderen Bestandteile nur in ganz minimaler Beimengung.

Dafs die Luft, die als weit über 100 Kilometer hohe Hülle die Erde umgiebt, unter diesen Umständen auf alle Körper an der Erdoberfläche einen bedeutenden Druck ausüben mufs, ist leicht einzusehen. Da aber erst Galilei die Schwere der Luft nachwies, so erklärte man auch selbst noch zu Zeiten dieses grofsen Forschers manche Erscheinungen, die durch den Luftdruck ihre leichte physikalische Begründung finden, auf spekulativ-mystische Weise. So war es schon damals lange bekannt, dafs man mittelst einer Saugpumpe das unter dem Erdboden befindliche Grundwasser hochziehen kann. Bohrt man ein Rohr, in dem sich luftdicht ein Kolben auf und abbewegen läfst, in die Erde bis unter das Niveau des Grundwassers, und zieht den Kolben in die Höhe, so folgt das Wasser diesem nach. Durch geeignete einfache Vorrichtungen im Innern des Rohres und des Kolbens, wie sie bei jedem gewöhnlichen Brunnen angebracht sind, kann man einem Teile des gehobenen Wassers den Rückzug versperren und ihn über der Erdoberfläche zum Abfliefsen bringen. Mit jedem neuen Kolbenzug wiederholt sich der Vorgang. Warum folgt nun das Wasser dem Kolben nach? Heute ist es uns nicht schwer, diese Frage zu lösen. Das Grundwasser steht unter dem Drucke der ganzen Luftsäule, die sich über uns erhebt; ziehen wir nun den Kolben in dem Saugrohr in die Höhe, so wird in dem Rohre

zwischen Kolben und Wasser die Luft sich immer mehr verdünnen, je höher man den Kolben im Rohre führt. Der äufsere Luftdruck prefst daher das Wasser in der Röhre in die Höhe.

Zu Galileis Zeit wollte man aber von einer solchen physikalischen Erklärung noch nichts wissen, wenn sie auch von Galilei als Vermutung ausgesprochen war. Man half sich über die Schwierigkeit hinweg, indem man sagte, die Natur hätte einen „horror vacui", „einen Widerwillen gegen die Leere". Am Ende ihrer Weisheit waren aber die Verfechter dieser rein spekulativen Erklärung angelangt, als eines Tages den Brunnenmeistern in Florenz, die vor der Aufgabe standen, Wasser in einem Brunnen über 10 Meter hoch zu heben, die Ausführung nicht gelingen wollte. Manche jener Herren beruhigten freilich ihr Gewissen mit der Erklärung, dafs der horror vacui eine gewisse Grenze habe, die hier erreicht sei; aber einem Manne, wie Galilei genügte eine solche Antwort natürlich nicht. Er sah sofort in der Schwere der Luft die wahre Ursache; seinem Schüler Toricelli aber gelang es, den strengen Beweis für die Richtigkeit dieser Ansicht zu erbringen.



Fig. 1.

Toricelli ging von der Theorie der kommunicierenden Röhren aus. Es ist bekannt, dafs z. B. in einer umgebogenen Glasröhre eine Flüssigkeit, wie man auch die Röhre hält, in beiden Schenkeln sich so einstellt, dafs ihre Oberflächen in eine horizontale Ebene fallen. Giefst man nun zwei verschieden schwere Flüssigkeiten, die sich zunächst wenigstens nicht mischen, hinter einander in die Röhre, so steht die schwerere Flüssigkeit jetzt in dem einen Schenkel niedriger, als die leichtere im andern. Und es ist ein experimentell leicht zu beweisendes physikalisches Gesetz, dafs sich beide Flüssigkeitssäulen erst dann das Gleichgewicht halten, wenn sich ihre Höhen umgekehrt wie ihre spezifischen Gewichte verhalten. Giefsen wir z. B. Quecksilber und Wasser in eine solche Röhre, so werden sich diese Flüssigkeiten in der in der Figur 1 angedeuteten Weise einstellen. Im untersten Teil beider Schenkel hält sich das Quecksilber allein das Gleichgewicht; darüber erhebt sich aber im einen Schenkel eine niedrige Quecksilbersäule, im andern eine 13,6 mal so hohe Wassersäule ganz obigem Gesetze und der Thatsache entsprechend, dafs Quecksilber 13,6 mal so schwer ist, wie Wasser.

Toricelli sagte sich nun, dafs der Luftdruck, wenn derselbe wirklich, wie er vermutete, die Ursache des Aufsteigens des Wassers

in Pumpen sei, wenn derselbe aber bei etwa 10 Meter Hubkraft von Wasser am Ende seines Könnens angelangt sei, dementsprechend nur eine Quecksilbersäule von etwa $^3/_4$ Meter zu tragen vermöge. Das Experiment, das Toricelli aus diesem Gedanken heraus anstellte, gelang völlig. Toricelli hatte damit das Barometer entdeckt. Dafs er aber in der That bereits einerseits die Form des heutigen Gefäfsbarometers angewandt hat und andererseits vollkommen von der Überzeugung durchdrungen war, damit ein Instrument gefunden zu haben, mit dem man die Schwankungen des Luftdrucks zu messen vermöchte, geht unzweideutig aus einer Korrespondenz hervor, die er mit seinem Freunde Ricci über diese Angelegenheit führte. Wir wollen von dieser für die Geschichte des Barometers sehr wichtigen Korrespondenz (es sind im ganzen drei Briefe), die kürzlich im altitalienischen Wortlaut in der Meteorologischen Zeitschrift von Herrn Prof. Afsmann veröffentlicht sind, im Folgenden in etwas freier Übersetzung den ersten und wichtigsten Brief Toricellis[1]) wiedergeben. Derselbe lautet:

„. . . . . . Ich schrieb Ihnen schon, dafs ich mich mit dem Gedanken trug, einen physikalischen Versuch bezüglich des Vakuums (luftleeren Raums) zu machen. Ich hatte dabei nicht etwa im Sinn, ein Vakuum als solches herzustellen, sondern ein Instrument zu finden, das die Veränderungen der Luft anzeigt, die einmal schwerer und dicker, das andere Mal leichter und dünner ist. Viele haben gesagt, es gäbe kein solches, andere das Gegenteil; indessen sprechen sie dabei von Widerwillen der Natur und von Schwierigkeit. Soviel ich weifs, hat bisher niemand gesagt, dafs es ohne Schwierigkeit und ohne Widerstand der Natur möglich sei. Ich stellte folgende Überlegung an: wenn ich eine in die Augen springende Ursache fände, aus der ich jenen Widerstand erklären könnte, den man beim beabsichtigten Herstellen eines Vakuums fühlt, so würde es mir unrichtig und vergeblich erscheinen, wenn man noch versuchte, dem Vakuum jene Thätigkeit zuzuschreiben, die offenbar aus einer anderen Ursache entspringt. Wenn ich nun aber einige bestimmte, sehr leichte Berechnungen ausführe, so finde ich, dafs die von mir angenommene Ursache — nämlich das Gewicht der Luft — für sich allein einen gröfseren Widerstand leisten müfste, als sie es

[1]) Die Antwort Riccis enthält mehrere Einwendungen, die vom Standpunkte der damaligen physikalischen Erkenntnis erklärlich waren, aber von Toricelli in seinem zweiten Briefe doch bald entkräftet wurden.

bei den Versuchen mit dem Vakuum thut. Ich drücke mich so aus, damit nicht einige Physiker, die einsehen, dem Bekenntnis nicht entschlüpfen zu können, dafs die Schwere der Luft den Widerstand verursacht, welchen man beim Herstellen des Vakuums fühlt, damit also jene Physiker nicht sagen, dafs sie der Wirkung des Luftgewichts wohl zustimmten, dabei aber beharrlich daran festhielten, dafs auch die Natur dem Vakuum widerstrebt.

Wir leben unten auf dem Grunde eines Meeres von Luft, von der man nach unbezweifelten Versuchen weifs, dafs sie Gewicht hat und zwar so viel, dafs die in der Nähe der Erdoberfläche befindliche dickste Luft etwa den 400. Teil des Gewichts von Wasser wiegt. Gelehrte, von Crepusculo an, haben beobachtet, dafs die dampfhaltige, sichtbare Luft sich ungefähr 50 bis 54 Meilen über uns erhebt. Ich glaube aber nicht an eine so grofse Höhe, weil ich beweisen könnte, dafs dann ein noch gröfserer Widerwille gegen das Vakuum in Erscheinung treten müfste, als es der Fall ist; allerdings können jene Gelehrten dagegen einwenden, dafs die von Galilei angegebene Zahl für das Luftgewicht sich auf die Luft dicht über dem Erdboden bezieht, in welcher Menschen und Tiere leben, dafs aber über den Gipfeln der hohen Berge die Luft reiner und bedeutend leichter wird, als der 400. Teil des Wassergewichtes.



Fig. 2.

Wir haben viele dicke Glasröhren, 2 Ellen lang, gemacht, wie sie in nebenstehender Figur 2 dargestellt sind. Als wir nun eine solche Röhre A, die wir mit Quecksilber gefüllt und deren Öffnung wir mit dem Finger verschlossen hatten, umgekehrt in das auch mit Quecksilber gefüllte Gefäfs C tauchten, sahen wir das Quecksilber, ohne dafs sonst etwas passierte, in der Röhre etwas fallen. Es blieb aber immer bis zur Höhe von $1^{1}/_{5}$ Elle und einen Daumen breit in der Röhre stehen. Um nun zu beweisen, dafs der obere Teil der Röhre (in der Figur der Teil oberhalb des Striches B A) völlig leer sei, füllte ich das Gefäfs C, in dem sich schon teilweise Quecksilber befand, mit Wasser bis D. Als ich darauf die Röhre langsam hob, sah ich in dem Momente, wo die Röhrenöffnung das Wasser erreichte, das Quecksilber auslaufen und statt dessen das Wasser mit rasender Geschwindigkeit in die Röhre bis oben hineinströmen und dieselbe bis E ganz füllen.

Nun etellte ich folgende Überlegung an. Dafe zueret der obere Teil der Röhre leer blieb und das Quecksilber trotz seiner Schwere bis B A sich hielt und nicht seiner Natur enteprechend hinabfiel, glaubte man bieher einer Kraft zuschreiben zu müssen, die im leeren Teil der Röhre, welche man als Vakuum oder als höchst verdünnte Substanz aneehen müeee, ihren Sitz hätte. Ich behaupte degegen, dafs diese Kraft eine äufserliche iet, dafe sie von aufeen herkommt.

Auf die Oberfläche der Flüssigkeit, welche in der Schale iet, drückt die ganze 50 Meilen hohe Luft. Iet es also wunderbar, wenn das Queckeilber in die Röhre, in der es weder Neigung noch Wideretand findet, hineintritt und dafs es eich dort eo hoch erhebt, dafs ee sich mit der Schwere der äufseren Luft, welche es hineintreibt, das Gleichgewicht hält? Waeser würde in einer ähnlichen, aber viel längeren Röhre bis zu 18 Ellen eteigen, d. h. soviel mal so hoch ale Queckeilber, ale dieeee schwerer iet ale Wasser; ee würde dann ebenfalle der Kraft dae Gleichgewicht halten, die das eine wie das andere treibt.

Meine Anechauung fand ihre Beetätigung, als ich zu gleicher Zeit mit zwei Röhren A und B den Versuch machte. Das Queckeilber hielt sich nun immer in beiden Röhren in der gleichen Höhe der Linie A B. Es iet diee ein fast abeolut sicheres Zeichen, dafe die Ursache nicht im Innern der Röhre zu suchen iet; denn in diesem Fall müfete doch die Kraft in der Röhre A E, in der mehr von jener verdünnten, anziehenden Materie oben war, ale in der anderen, in der eich ein gröfserer verdünnter Raum befand, eine viel stärkere gewesen eein.

Ich habe aledann nach meinem Prinzip alle Arten dee Wideretandee untersucht, welche eich in verschiedenen, dem Vakuum zugeschriebenen Effekten zeigen, habe aber bie jetzt nichts gefunden, was mit meiner Anechauung unvereinbar wäre.

Ich weifs, dafe Eure Herrlichkeit über viele Einwendungen verfügen, aber ich hoffe, dafs ich dieeelben bei genauer Überlegung werde beechwichtigen können.

Meine Hauptabeicht hat noch nicht verwirklicht werden können, nämlich mit dem Inetrument zu ermitteln, wann die Luft viel dicker und echwerer, wann sie leichter und dünner ist. Ee liegt dies daran, dafs das Niveau A B sich noch durch eine andere Ursache verändert, an welche ich aber nicht gedacht hatte, nämlich durch

die Wärme und Kälte[2]), und zwar ist die Änderung gerade so empfindlich, als wenn das Gefäfs von A bis E mit Luft gefüllt wäre.

Mit ergebenen Grüfsen."

Florenz, 11. Juni 1644.

Von welch' ungeheurer Bedeutung ist die Erfindung, die in diesem Brief niedergelegt ist, für Wissenschaft und Technik geworden! Unzählige physikalische Untersuchungen — von der Meteorologie ganz zu schweigen — sind heute ohne Kenntnis des Barometerstandes gar nicht ausführbar.



Fig. 3.

Es zeigte sich bald, dafs die Hauptabsicht Toricellis, ein Instrument zur Messung der Schwankungen des Luftdrucks zu erfinden, thatsächlich durch seine Versuche bereits erreicht war. Sein Versuchsinstrument war der Typus des heutigen Gefäfsbarometers. Allerdings müssen besonders noch folgende Punkte beachtet werden: 1. durch Anbringung einer eingeteilten Skale mufs es ermöglicht werden, den Barometerstand — d. i. in diesem Fall den Abstand der oberen Quecksilberkuppe von der Quecksilberoberfläche im Gefäfs — direkt zu messen; 2. mufs die Temperatur des Quecksilbers und des Mafsstabes bestimmt werden können, damit man die Ausdehnung des Quecksilbers und des Stabes berücksichtigen kann; 3. mufs wegen der ungleichmäfsigen Kuppenbildung von Quecksilber in verschiedenen Gefäfsen eine Korrektion, die sogenannte Kapillaritätskorrektion an die Beobachtungen angebracht werden; 4. mufs das Quecksilber ganz rein sein, da sonst sein spezifisches Gewicht ein anderes ist, dem gemäfs also auch die Höhe der Säule sich verändern würde; 5. müssen beim Füllen besondere Mafsregeln ergriffen werden, damit sich nachher über dem Quecksilber ein völlig luftleerer und trockener Raum befindet.

Da mit dem Barometer der Druck der über uns ruhenden Luftsäule gemessen wird, so hängt sein Stand in erheblicher Weise von der Höhe des Ortes ab. Bei der Angabe des Barometerstandes mufs demnach auf die Höhe des Ortes Bedacht genommen werden. Man bezieht gewöhnlich den Barometerstand auf das Niveau des Meeresspiegels und auf 0° Temperatur. Der mittlere so fixierte Barometerstand beträgt rund 760 Millimeter.

[2]) Die wichtigsten Stellen des Briefes sind hier gesperrt gedruckt. Im Original sind solche Unterschiede nicht vorhanden.

Nahe lag der Gedanke, dies Instrument auch umgekehrt zur Bestimmung der Höhe eines Ortes zu verwenden, als man das Gesetz der Abnahme des Luftdrucks mit der Höhe erforscht hatte. Namentlich im Gebirge ist diese Methode oft sehr bequem, besonders nachdem es gelungen ist, auch handlichere Instrumente zu ersinnen, die dem gleichen Zweck zu dienen vermögen.

Die ursprüngliche Form des Barometers, das Gefäfsbarometer, das, natürlich in vervollkommneter Ausführung, auch heute noch gerade



Fig. 4.

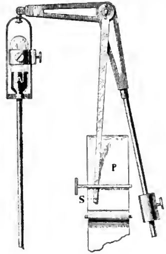


Fig. 5.

als feinstes und genauestes Instrument betrachtet werden kann, leidet an dem Übelstand geringer Transportfähigkeit. Nach dieser, wie nach einigen andern Richtungen bedeutet das Heberbarometer einen Fortschritt. Wir haben bei einem solchen, wie aus der Figur 3 ersichtlich, ein umgebogenes Glasrohr, dessen kürzerer Schenkel oben offen ist. Der Abstand beider Kuppen giebt hier den Barometerstand, der je nach der besonderen Konstruktion des Instrumentes noch verbessert werden mufs. Manche Vorzüge der neuesten Fortinschen Konstruktionen des Gefäfsbarometers hat der Mechaniker Fuefs in Steglitz mit denen des Heberbarometers in einem Gefäfsheberbarometer vereinigt.

Einen bedeutenden Fortschritt nach der Richtung der Bequem-

lichkeit bedeutet aber die Erfindung der Aneroid- oder Metallbarometer, die darauf beruhen, dafs ein gebogenes Röhrchen z. B. von der Form des in der Figur 4 gezeichneten, seine Krümmung mit der Variation des Luftdrucks ändert, am deutlichsten, wenn es luftleer gepumpt ist. Durch Hebel- und Räderwerk kann die Änderung der Krümmung auf einen Zeiger übertragen werden.

Die Genauigkeit derartiger Barometer, die auch neuerdings in vielen Formen in Gebrauch sind, kommt der der Quecksilberbarometer allerdings nicht gleich. Ist es doch mit letzteren bei Anwendung der besten Konstruktionen und bei vollkommenster rechnerischer Reduktion der Beobachtungsergebnisse möglich, den Luftdruck mit einer Genauigkeit von einigen Hundertel Millimetern zu ermitteln.

In neuerer Zeit hat man schliefslich auch eine grofse Reihe von Instrumenten konstruiert, die die Schwankungen des Luftdrucks zu registrieren vermögen, die Barographen. Das Hauptprinzip der wichtigsten Instrumente dieses Typus, der Wagebarometer, besteht darin, dafs die Röhre eines Gefäfsbarometers an dem einen Wagebalken, wie Figur 5 deutlich zeigt, angebracht ist. Bei Zunahme des Luftdrucks steigt das Quecksilber bei A, die Zunge der Wage bewegt sich nach rechts. Letztere trägt aber bei S einen Schreibstift, der auf einem sich abrollenden Papierstreifen P die Schwankungen des Luftdrucks aufzeichnet.[3]) Der neue Sprungsche Barograph, der z. B. auf dem Königlichen Meteorologischen Institut in Potsdam im Gebrauch ist, beruht auch auf dem Wageprinzip.

Wir haben ganz kurz die verschiedenen Typen des Barometers dargestellt, ohne dafs wir im Rahmen dieses Artikels auf die Feinheiten eingehen konnten, die auch dieses Instrument in seiner heutigen mannigfaltigen Ausführung aufweist. Die heutige Präzisionsmechanik, die auf so vielen Gebieten Grofsartiges leistet, hat speziell dieses Instrument so vollkommen ausgeführt, dafs es den Anforderungen, die der Physiker aus praktischen Gründen an dasselbe stellen mufs, völlig genügt.

---

[3]) Ein solcher Apparat ist u. a. auf der Kaiserlichen Normal-Aichungs-Kommission seit einer längeren Reihe von Jahren in Thätigkeit.

Beobachtung des Erdbebens von Laibach im magnetischen Observatorium zu Potsdam.

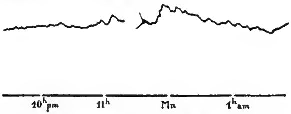
Wie bereits mehrfach bei früheren Erdbeben, zuletzt bei dem in Konstantinopel,[1]) so sind bei der Katastrophe von Laibach am 14. April d. J. die magnetischen Registrierapparate in Potsdam und an anderen Observatorien in plötzliche Schwingungen geraten, so dafs es möglich ist, den Zeitpunkt des Eintreffens der Erdbebenwelle bis auf etwa $1/4$ Minute genau zu ermitteln.

Die erwähnten Apparate zeichnen ununterbrochen die Schwankungen des Erdmagnetismus auf und zwar sowohl nach Richtung wie nach Stärke. Man benutzt dazu drei verschiedene Instrumente, von denen eines mit frei im magnetischen Meridian hängender Nadel die magnetische Deklination angiebt; ein zweites mit gleichfalls horizontal aber an zwei Fäden hängendem Magnet, der durch die Torsionskraft der Fäden in die magnetische Ost-West-Richtung gebracht ist, zeichnet die Änderungen der Horizontalkraft des Erdmagnetismus auf, während das dritte, eine magnetische Wage, bei welcher der Magnetstab auf einer Schneide horizontal balanciert, die Schwankungen der Vertikalkraft zu beobachten gestattet.

Die Registriermethode besteht nun darin, dafs Lichtstrahlen von einer Lichtquelle auf den mit dem Magnet fest verbundenen und an seinen Schwingungen teilnehmenden Spiegel, sowie auf einen zweiten feststehenden fallen; von dort werden sie reflektiert und durch geeignete Einrichtungen zu Lichtpunkten von geringem Durchmesser konzentriert, die auf eine mit der Zeit rotierende Walze fallen und auf deren Bromsilberpapierbelag Lichteindrücke hervorrufen. Nach dem Entwickeln erhält man von jedem Punkte eine Kurve, von denen die eine vom festen Spiegel herrührende eine gerade, mit Zeitmarken versehene Basislinie darstellt, während die andere eine mehr oder minder gekrümmte Kurve ist, deren von der Basislinie aus gemessene Ordinaten den Verlauf der erdmagnetischen Variationen darstellen.

[1]) Vergl. dieses Heft, Seite 462.

In denselben kommen die mannigfachsten kleinen und grofsen Schwankungen vor; bei Erdbeben zeigt sich eine Erscheinung, die von den magnetischen Änderungen gänzlich verschieden ist. Es werden nämlich die Magnete wie durch einen plötzlichen Stofs in pendelnde Schwingungen versetzt, so dafs die photographische Aufzeichnung zunächst versagt — wie dies an dem in der Zeichnung dargestellten Stück der Kurve zu erkennen ist —; allmählich werden die Schwingungen kleiner, die Aufzeichnung erfolgt zunächst an den Rändern der anscheinend verbreiterten Kurve, schliefslich erhält letztere wieder ihre gewöhnliche Stärke und setzt ohne dauernde Änderung den Verlauf wie vor dem Stofse fort.



Würde man hieraus schon den Schlufs ziehen können, dafs es sich schwerlich um eine magnetische Erscheinung handelt, so wird man darin noch bestärkt, wenn man den Zeitpunkt des plötzlichen Abbrechens der Kurve mit den Stofszeiten des Erdbebens vergleicht und daraus die Fortpflanzungsgeschwindigkeit der Erdbebenwelle berechnet.

Im vorliegenden Falle des Laibacher Erdbebens am 14. April traf die Erdbebenwelle um $11^h\ 20^m\ 19^s$ M. E. Z. ein.

Nehmen wir an, dafs der um $11^h\ 17^m$ M. E. Z. in Laibach beobachtete, sehr starke erste Stofs diese Erscheinung hervorbrachte, so ergiebt sich als Fortpflanzungsgeschwindigkeit der Wert von 3.5 km pro Sekunde, welcher mit anderen, bei ähnlichen Gelegenheiten erhaltenen wohl übereinstimmt. Zugleich bemerkt man, dafs er nur wenig verschieden ist von der Fortpflanzungsgeschwindigkeit des Schalles in festen Körpern, so dafs man von einer magnetischen Wirkung um so mehr absehen kann, als dieselbe wahrscheinlich eine fast momentane sein müfste.

Die Abbildung stellt ein Stück der Kurve der Horizontal-Intensität dar, die von einem sehr empfindlichen Bifilarmagnetometer aufgezeichnet wurde. Das Erdbeben versetzte der in günstiger Ost-West-Stellung befindlichen Nadel einen sehr starken Stofs, so dafs sie

in Schwingungen von mehr als $^1/_2$ ° betragender Amplitude geriet, die sich, wie beschrieben, allmählich wieder beruhigten. Ähnliche, aber geringe Schwingungen zeigten auch die beiden anderen Instrumente. E.

Masse des Planeten Merkur. Der durch seine kurze Umlaufszeit wohlbekannte Enckesche Komet bietet die Eigentümlichkeit dar, dafs seine mittlere Bewegung von Umlauf zu Umlauf eine Beschleunigung aufweist. Andererseits kommt der Komet auf seinem Wege um die Sonne dem Planeten Merkur recht nahe, sodafs die Möglichkeit gegeben ist, aus den Beobachtungen der einzelnen Erscheinungen des Kometen einen zuverläfslichen Wert der Masse des Merkur ableiten zu können. Für diese Merkurmasse hatten sowohl Asten, nach Enckes Tode der Bearbeiter der Bahn des Kometen, wie Backlund, der die Rechnungen bisher weiter fortsetzte, einander ziemlich widersprechende Beträge gefunden. Haerdtl vermutete die Ursache der Abweichungen der Ergebnisse in dem Umstande, dafs man bis dahin die Gröfse der Beschleunigung der Bewegung gleichzeitig mit der Massenbestimmung festzustellen versucht habe, statt diese Operationen zu trennen; er fand aus den Astenschen und Backlundschen Ergebnissen eine Merkurmasse, welche mit einem von ihm selbst aus den Erscheinungen des Winneckeschen Kometen abgeleiteten Betrage und aufserdem noch mit einem von Leverrier theoretisch ermittelten Werte nahe übereinstimmte (1 : 5650000). Einen sicheren Schritt für die Entscheidung, welche Merkurmasse aus den Erscheinungen des Enckeschen Kometen folgt, konnte man indessen erst wagen, wenn die Störungen, denen der Komet durch die Planeten ausgesetzt ist, für sämtliche Umläufe genau bekannt waren und in dieser Hinsicht namentlich die Astenschen Rechnungen für die älteren Wiederkünfte des Kometen (13 Erscheinungen zwischen 1819—1858) eine völlige Revision erfahren hatten. Zur Durchführung dieser sehr langwierigen Rechnungsarbeit, welche nicht in die Hände eines einzelnen Astronomen gelegt werden konnte, erbot sich ein Gönner der Astronomie, Herr E. Nobel in Petersburg, die Kosten zu tragen, welche die Anstellung mehrerer Astronomen verursachte. Im Auftrage der Petersburger Akademie der Wissenschaften übernahm O. Backlund die Leitung der Untersuchungen. Nach mehrjähriger Thätigkeit des so zusammengestellten Bureaus sind einzelne Teilresultate bereits der Öffentlichkeit übergeben worden; aufserdem hat Herr Backlund vor kurzem eine

vorläufige Mitteilung erscheinen lassen, welche sich über die aus der Neubearbeitung des Gegenstandes zu erwartende Masse des Merkur verbreitet. Danach hat die Beschleunigung des Enckeschen Kometen zwischen 1819 und 1858 sich wenig verändert; vom Umlaufe 1858 bis 1862 ab hat sie sich jedoch bis 1871 vermindert, von 1871—1891 war sie entweder nahe konstant oder eine etwaige Variation so gering, dafs sie sich aus den Beobachtungen nicht konstatieren läfst. In Beziehung auf den fraglichen Wert der Merkurmasse ergab sich aus den sieben Erscheinungen des Kometen zwischen 1871—1891 der Betrag von 1:9745000, und aus den 13 Wiederkünften zwischen 1819 bis 1858 der hiermit sehr gut übereinstimmende Wert von 1:9647000. Herr Backlund hat seine Ergebnisse durch verschiedene Kombinationen der einzelnen Erscheinungen zu sichern gesucht; als den wahrscheinlichsten, der Gesamtuntersuchung entsprechendsten Betrag nimmt er die Masse 1:9700000 an. Danach würde also die Masse des Merkur bei weitem geringer sein, als Haerdtl geschlossen hat. •

Drei sonderbare Fixsterne.

Kaum ein anderer Fixstern hat soviel von sich reden gemacht, als der Algol; keiner ist länger auf seinen merkwürdigen Lichtwechsel hin untersucht worden. Seitdem die Potsdamer Beobachtungen seine wahre Natur haben erkennen lassen, nämlich dafs er ein enger Doppelstern ist, bestehend aus einem leuchtenden Hauptstern und einem dunklen Begleiter, sind auch die geringen Abweichungen, welche diese Theorie in den Beobachtungen noch übrig liefs, von Chandler untersucht worden, und sie führten ihn[1]) zu der Annahme, dafs in der Nähe des Algol ein an Masse noch weit überwiegender dunkler Körper vorhanden sei, der durch seine Anziehung den Doppelstern zu gemeinsamen Umkreisungen seiner höchsteigenen Person zwinge. Diese auf die Beobachtungen des Lichtwechsels gegründete Theorie erhielt noch eine wesentliche Stütze durch die Beobachtungen über die Eigenbewegung des Sterns, die auch im Laufe der Jahre eine Veränderung aufzuweisen schien. Dieser Beweis wird aber von einigen Astronomen nicht als vollgiltig angesehen, nachdem Bauschinger durch Vergleich der verschiedenen Kataloge gezeigt hat, dafs die Unregelmäfsigkeiten in der Eigenbewegung nicht existieren (Vjschr. d. astr. Ges. 29). So ist auch der

[1]) H. u. E. Bd. IV S. 422 f.

in der mathematischen Theorie so bewanderte Direktor der Parieer Sternwarte Tieeérand eher geneigt, eine andere Ursache für die Verschiebungen in der Zeit des Lichtwechsels, welche eeit zwei Jahrhunderten konstatiert wurden, anzurufen [2]. Dieeelbe Erscheinung, die ihm für den Neptunetrabanten und den 5. Jupiterstrabanten mafsgebend erschien, um die Störungen in deren Bahn zu erklären [3], soll nach Tissérand auch die Variationen, welohe die Bahn des dunklen Algolbegleiters erfahren hat, zu erklären genügend eein. Nimmt man an, dafs dieeer eich nicht in einer Kreisbahn, sondern in einer elliptiechen bewege, und eetzt man ferner voraue, dafe der helle Hauptkörper abgeplettet eei, wie die Erde, derart aleo, dafe der die Pole verbindende Durchmesser etwas kleiner eei, ale der dee Äquetore, so würde der letzte Umetand dahin wirken, die Bahnellipee dee Algolbegleiters zu drehen. Der Punkt dieeer Bahn, welcher dem hellen Körper zunächst liegt — das Periastron — würde von Umlauf zu Umlauf eine Verschiebung erfahren, derart, dafe der dunkle Körper bei jedem Umlauf in etwas geringerer Zeit in eein Periaetron gelangt, ale in dieeelbe Stellung zur Erde oder den andern Geetirnen. Legt man dieee Hypotheee zu Grunde, eo finden eich die Erscheinungen am Algol am besten erklärt bei einer Bahnellipee, deren kleine Achse um $^1/_{114}$ kleiner ele die grofse ist, wenn zugleich der polare Durchmesser des Algol-Haupteterne um $^1/_{206}$ kleiner ale die äquatoreale ist. Dieee Hypothese widerepricht keiner der am Algol beobachteten Erscheinungen. Dafür würde eie eine geringe Änderung in der geringsten Helligkeit dee Algol erklären, die sich in der langen Periode von 140 Jahren vollzieht und eehr schwer zu konetatieren eein wird, ferner einen ebeneo geringen Unterschied in der Zeit dee Übergangs vom Minimum zum vollen Glenze. Dagegen müfete sich die volle Dauer der Verfineterung eehr beträchtlich verändern. Nun haben Wurm um den Anfang diesee Jahrhunderts $6^1/_2$ Stunde und Schönfeld vor 10 Jahren etwa 9 Stunden ale die Dauer dieser Erscheinung gefunden, wes Tiseérand ale eine wesentliche Beetätigung eeiner Theorie ansieht. Zur ferneren Befeetigung dereelben wären epektroekopieche Beobachtungen, in kurzen Zwiechenräumen um das Minimum herum angeetellt, von grofeer Wichtigkeit. In derselben Weiee erklären eich vielleicht auch die Unregelmäfsigkeiten, welche die veränderlichen Sterne U im Cepheue und U im Schlangenträger aufweieen, welchem letztern bekanntlich eine Periode von nur 1208 Minuten zukommt, während eich der Übergang von der

[2]) C. R. 21. Januar 1895.

[3]) H. u. E. Februar 1895. S. 231 ff.

6. zur 7. Gröfse bei ihm in 5 Stunden vollzieht, dagegen U im Cepheus eine Periode von 3590 Minuten hat.

Das Sternbild des Cepheus ist überhaupt reich an einer Reihe merkwürdiger Veränderlichen. Bei dem Stern δ vollzieht sich diese Veränderung in 5 Tagen 9 Stunden und zwar ganz regelmäfsig, ohne dafs aber jener unvermittelte Übergang vom Maximum zum Minimum stattfände, wie beim Algol. Vielmehr ist die Schwankung von der 3, 7. zur 4, 9. Gröfse auf die ganze Zeit des Lichtwechsels verteilt. Es war also kaum daran zu denken, dafs hier etwa eine Bahnbewegung mit im Spiele sein könne, wie sie die Algolschwankungen durch Finsternisse erklärt. Trotzdem ist nun durch die ausgezeichneten spektrometrischen Beobachtungen, welche Belopolsky in Pulkowa[4]) jetzt mit dem grofsen Refraktor von 75 cm Öffnung anstellt, und welche die Kenntnis der Geschwindigkeiten der Sterne in der Richtung der Sehlinie zum Endziele haben, Klarheit über die Natur der Veränderungen ausgegossen worden. Das Spektrum von δ im Cepheus hat mit dem der Sonne viele Ähnlichkeit, aber mit dem Unterschied, dafs viele Linien, die im farbigen Sonnenbild schmal und schwach sind, im Sternspektrum stark erscheinen und umgekehrt. Ändert sich das Licht des Sterns, so erleidet auch der Charakter des Spektrums keine anderen Veränderungen als solche, die durch Variationen in der Lichtstärke erklärbar wären, also ganz andere, wie etwa β Lyrae, ein Veränderlicher, den Belopolsky so genau studiert hat[5]). Als nun aber das Spektrum zugleich mit dem einer ruhenden Lichtquelle, dem Eisen- oder dem Wasserstoffspektrum verglichen wurde, konnte bald gezeigt werden, dafs der Stern eine Bahnbewegung von genau derselben Periode hat, in der die Lichtschwankung sich vollzieht. Die kleine Achse dieser stark elliptischen Bahn ist um ein Siebentel kleiner, als die grofse. Der Verlauf der Geschwindigkeiten zeigt an, dafs die grofse Achse der Bahnellipse sehr nahe die Richtung nach der Erde hin hat, und dafs die Gesamtheit der beiden Sterne sich der Erde mit einer Geschwindigkeit von ungefähr 19 km in der Sekunde nähert, während die Geschwindigkeit um den Schwerpunkt im Maximo 21 km beträgt sowohl in der Richtung zur Erde hin, wie in der entgegengesetzten. Der Stern weicht vom Minimum ungefähr einen Tag lang von uns zurück, nähert sich uns sodann drei Tage lang und entflieht uns wieder bis zum Minimum. Das Periastron ist hier der am weitesten

[4]) Bull. Ac. Sc. St. Petersburg, November, 1894.

[5]) H. u. E. Bd. VI. S. 241 u. 382.

von uns entfernte Punkt der Bahn, welcher ungefähr einen Tag nach dem Minimum passiert wird. Die grofse Achse der Bahn ist 2730000 km lang, d. h. etwa $3^1/_2$ mal so grofs, als die Bahn des Erdmonds, und hieraus ergäbe sich eine Masse für den Doppelstern, welche nur den 315. Teil der Sonnenmasse ausmacht oder das 1030-fache der Erdmasse. Es kann merkwürdig erscheinen, dafs der Stern bei dieser geringen Masse sichtbar sein soll, und es dürfte sich empfehlen, was bisher nocb nicht geschehen zu sein scheint, seine Parallaxe durch Beobachtungen festzustellen, da er uns relativ nahe sein mufs trotz seiner nicht zu grofsen Leuchtkraft. Belopolsky schliefst nicht aus, dafs auch hier, wie beim Algol, die Ursache des Lichtwechsels in einer Verfinsterung besteht, obgleich die beiden Sterne nach den Beobachtungen erst einen Tag nach dem Minimum in einer geraden Linie mit der Erde stehen und dann zugleich im Periastron. Er hält es für möglich, dafs eine Art systematischen Fehlers die Beobachtungen derart verschiebt, dafs das Periastron doch wirklich mit dem Minimum zusammenfällt. Indessen ist die Erscheinung wohl komplizierter, und da der Lichtwechsel sich über die ganze Periode erstreckt, so kann eine einfache Verfinsterung — wie beim Algol — hier keine zureichende Erklärung sein.

Belopolsky hat neuerdings auch die Geschwindigkeit eines bekannten Sternpaares, nämlich des Sternes 3, 1. Gröfse ξ im Herkules, untersucht. Die Bewegung desselben gegen die Sonne fand sich bei den Beobachtungen vom 18. Mai bis 14. Juni 1893 zu 64 bis 84 km mit einem Mittelwerte von 70 km. Die Gröfse dieses Wertes weicht von den bisherigen Resultaten der spektrometrischen Geschwindigkeitsmessungen beträchtlich ab. Freilich erklärt sie sich zum Teil durch die Eigenbewegung der Sonne, die ja nach der Gegend des Sternes gerichtet ist und nach Homann 39 km beträgt. Deslandres in Paris, der Untersuchungen derselben Art anstellt, die durch ihre Präzision und geschickte Anordnung sich auszeichnen, fand[6]) den Wert der auf uns zu gerichteten Geschwindigkeit des Sterns zu 60 bis 63 km. Das Spektrum des Sternes ist ziemlich wie das der Sonne beschaffen; nur fand sich auf einer Platte die Wasserstofflinie λ 434, die auf den Vergleichsplatten mit dem Sonnenspektrum einfach ist, hier doppelt, so dafs der Stern vielleicht aufser dem entfernteren Begleiter von der 6,5. Gröfse noch einen näheren Gefährten hat. Indes bleibt die Bestätigung dieses merkwürdigen Resultats durch andere Beobachter abzuwarten. Sm.

[6]) C. R. 31. Dezember 1894. S. 1252.

Die Ergebnisse neuerer Untersuchungen über die Planetenspektra sind jüngst in einer der Akademie der Wissenschaften vorgelegten Abhandlung von H. C. Vogel zusammengestellt worden, wodurch die von demselben Gelehrten herrührende, gekrönte Preisschrift über die Planetenspektra vom Jahre 1874 eine wichtige Ergänzung erfahren hat. Allerdings sind die vor 20 Jahren ausgesprochenen Resultate trotz der gewaltigen, auf spektralanalytischem Gebiet in den letzten Dezennien entfalteten Arbeit in ihren wesentlichen Zügen nicht erschüttert worden, da die großen Teleskope der Neuzeit vermöge ihrer Lichtfülle zwar wohl für Fixsternspektra, weniger aber für die Spektra der Planeten namhafte Vorteile darbieten, und da ferner die den Planetenatmosphären eigenen Absorptionen sich fast ausschließlich im weniger brechbaren Teil des Spektrums finden, sodaß die sonst so epochemachende Ausgestaltung der photographischen Beobachtungsmethoden wenig oder gar keine neuen Aufschlüsse über die Zusammensetzung der Planetenatmosphären geben konnte.

Über die Spektra von Merkur und Venus ist auch heute noch nicht viel zu sagen; es sind fast völlig getreue Kopien des Sonnenspektrums mit nur schwacher Andeutung einer der terrestrischen ähnlichen, atmosphärischen Absorption. Das Sonnenlicht scheint demnach bei diesen Planeten nicht allzu tief in die Atmosphäre einzudringen, sondern schon in den oberen Schichten derselben durch Wolken reflektiert zu werden.

Das Spektrum des Mars ist bekanntlich neuerdings durch Prof. Campbells Untersuchungen, über die wir im vorliegenden Jahrgang (S. 277) berichteten, in den Vordergrund des Interesses gestellt worden. So anerkennend nun auch Prof. Vogel über diese amerikanische Arbeit spricht, kann er doch ebensowenig wie Huggins dadurch von seiner bisherigen Ansicht, daß Mars eine der Zusammensetzung nach der irdischen analoge Lufthülle besitze, zurückgebracht werden. Im photographischen Spektrum zwischen den Linien F und K zeigt sich allerdings auch auf Potsdamer Aufnahmen keine Spur von einer Differenz gegen das Sonnenspektrum, im gelben und roten Teile jedoch erschienen auch am 15. November 1894 die bekannten tellurischen Liniengruppen α und δ mehreren Potsdamer Astronomen entschieden deutlicher im Marsspektrum, als in dem des Mondes. Auch ein scheinbar heller Streifen auf der brechbareren Seite von D, der durch völligen Mangel feiner, tellurischer Absorptionslinien an jener Stelle entsteht, war bei Mars weit auffälliger, als am Monde. Ähnliche Wahrnehmungen sind am Schlusse vorigen Jahres von Huggins ge-

macht worden, ja dieser glaubt sogar — und seine Beobachtungen wurden von seiner Gemahlin voll beetätigt —, dafs sich auf der blauen Seite von D (bei 586—584 μμ) ein dem Mars ganz eigentümliches, selbst im Spektrum der Erdatmosphäre nicht vorhandenes Absorptionsband erkennen lasse. Als mögliche Ursache dafür, dafs Campbell diese von so vielen Seiten gemachten Wahrnehmungen nicht hat beetätigen können, glaubt Vogel die allzu starke Diepersion, welche am Lick-Refraktor angewandt wurde, ansehen zu dürfen. Es ist sehr wohl möglich, dafs die aus zahlreichen, feinen Linien sich zusammensetzenden atmosphärischen Absorptionsbänder bei schwacher Zerstreuung im Überblick über gröfsere Teile des Spektrums sich viel besser herausheben, als bei allzu detaillierter Betrachtung der einzelnen Liniengruppen. Die Frage nach dem Vorhandensein einer merklichen Marsatmosphäre mufs also noch für offen gelten, solange sich so entgegengesetzte Wahrnehmungen namhafter Forscher gegenüberstehen. Das photometrische Verhalten des Mars beim Wechsel seiner Phasen stützt übrigens nach zahlreichen, neueren Beobachtungen Prof. Müllers (entgegen den früheren, auf nur wenigen Messungen fufsenden Annahmen Zöllners) den Huggins-Vogelschen Standpunkt, insofern Mars nach seinem Helligkeitswechsel bei abnehmendem Licht inmitten zwischen Mond und Merkur einerseits und dem von einer dichten Atmosphäre umgebenen Jupiter andererseits eingeordnet werden mufs.

Auch bei Jupiter und Saturn, die bekanntlich im gelbroten Teil des Spektrums sehr intensive Absorptionsbänder erkennen lassen, offenbart das photographisch aufgenommene Spektrum der brechbareren Teile nichts als Fraunhofersche, dem Sonnenlicht zugehörige Linien. Selbst die dunklen Äquatorialstreifen Jupiters sowie der berühmte rote Fleck dieses Planeten zeigen nur starke allgemeine Absorption, indem namentlich der violette Teil des Spektrums sehr matt erscheint, ohne dafs jedoch besondere abgegrenzte dunkle Linien oder Bänder zu erkennen wären. Bei den Jupitertrabanten glaubt Vogel dieselben charakteristischen Streifen, wie bei Jupiter selbst, erkennen zu können, wonach wir uns diese Monde also von ähnlichen Atmosphären umgeben denken müfsten. Im Spektrum der Saturnringe hat Keeler in Bestätigung einer früheren Wahrnehmung Vogels das Fehlen des charakteristischen Absorptionsbandes bei 618 μμ konstatiert, sodafs die Ringe aller Wahrscheinlichkeit nach jeder atmosphärischen Umhüllung bar sind, was auch ihre gegenüber der Saturnkugel beträchtlich gröfsere Flächenhelligkeit erklärt. Lockyers Annahme, dafs im

Ringspektrum helle Linien vorkämen, die auf ein durch gelegentliche Zusammenstöfse der kleinen, die Ringerscheinung erzeugenden Körperchen bedingtes Selbstleuchten schliefsen lassen könnten, darf nach den neueren Beobachtungen als definitiv widerlegt gelten. In gleicher Weise ist auch die Behauptung Lockyers, dafs Uranus ein Emissionsspektrum (mit hellen Linien) aufweise, sicher widerlegt. Die vortreffliche Untersuchung Keelers über dieses eigenartigste von allen Planetenspektren[1]) ist bis jetzt noch nicht übertroffen worden.

F. Kbr.

[1]) Vgl. Himmel und Erde, Bd. II, S. 431f.

Bibliographisches

H. W. Vogel: Handbuch der Photographie. II. Teil: Das Licht im Dienste der Photographie und die neuesten Fortschritte der photographischen Optik. Vierte gänzlich umgearbeitete Auflage. Berlin, 1894. Robert Oppenheim.

Das wohlbekannte treffliche Werk H. W. Vogels liegt nach Erscheinen dieses neuen Teils in vierter Auflage bis auf den noch rückständigen dritten Band (Praxis der Photographie) fertig vor. Die Aufgabe des II. Teils ist die spezielle Betrachtung des Lichtes, insoweit es für die Photographie von Bedeutung ist.

Das Buch behandelt demgemäfs zunächst die Intensität des Lichts und ihre Messung; neben den gewöhnlichen Photometern werden besonders die in der Praxis der Photographie nötigen und üblichen Photometer und Sensitometer eingehend erörtert. Hieran schliefst sich die Betrachtung der chemischen Helligkeit des Tageslichts in ihrer Abhängigkeit von den einzelnen hierbei in Betracht kommenden Faktoren, sowie der künstlichen Lichtquellen und ihrer chemischen Wirkung. Ein gewifs willkommenes Kapitel behandelt speziell die so häufig störend auftretenden Lichthöfe und die Versuche zur Vermeidung derselben.

Der zweite, mit Kapitel 16 beginnende Hauptabschnitt umfafst alles auf die Farbenwirkung bezügliche, für den Photographen Wissenswerte. Nach einer kurzen, nur wenig eingehenden physikalischen Einleitung über die Beziehungen zwischen chemischer Lichtwirkung und Lichtabsorption betritt der Verfasser das vor zwei Jahrzehnten von ihm eröffnete und ausgebildete Gebiet der Wirkung von Farbstoffen auf die Empfindlichkeit der Platten, der sogenannten optischen Sensibilisation. Es ist ganz natürlich und sogar dankenswert, dafs der Verfasser in diesem Abschnitt sehr speziell vorgeht; ist er doch derjenige, welcher sich wohl am meisten an den Arbeiten über die Farbenempfindlichkeit beteiligt und daher die umfassendsten Erfahrungen auf diesem Gebiete gesammelt hat. Jedoch könnten die polemischen Erörterungen, welche sich auf die Prioritätsfrage der Erfindung der farbenempfindlichen Platten beziehen und welche zweifellos für viele Leser des Buches von geringerem Interesse sind, etwas weniger Raum einnehmen in einem Werke, in dem die Thatsachen die Hauptrolle spielen sollen. Was die einzelnen Kapitel dieses Abschnittes angeht, so können sie hier nicht speziell erwähnt werden; es sei nur auf dasjenige hingedeutet, welches die Instrumente zum Studium der Farbenempfindlichkeit photographischer Schichten behandelt, weil es die Beschreibung der von dem Verfasser bei seinen umfangreichen Untersuchungen gebrauchten Apparate enthält. Zuletzt behandelt der Abschnitt noch die neueren Versuche zur Herstellung von Bildern in Naturfarben; den Schlufs

bildet eine Zusammenstellung der Beobachtungen über Farbenhelligkeit der Atmosphäre.

Der Verfasser hat dem Bande einen Anhang angefügt, welcher die Grundzüge der photographischen Optik und die Beschreibung der neuesten photographischen Linsensysteme enthält. Nur der letztere Punkt schien noch der Behandlung wert, nachdem H. Schröder in einem dem zweiten Teil des Vogelschen Werkes beigefügten Ergänzungsband: „Die Elemente der photographischen Optik" im Auftrage des Verfassers den ersten Punkt erledigt hatte. Wer indessen das letztgenannte Buch kennt, dürfte wissen, dafs Schröders Behandlung der Materie für diejenigen, welche nur das Nötigste zu wissen wünschen, zu eingebend, für die aber, welche sich eingehend belehren wollen, in mathematischer Beziehung zu flach gehalten, im übrigen auch in nichts weniger als geglätteter Form geschrieben ist. Es ist deshalb gewifs den meisten Lesern willkommen, dafs der Verfasser einen recht klar gehaltenen Abrifs alles dessen, was von der photographischen Optik wissenswert ist, der Beschreibung der modernen Linsensysteme vorangeschickt hat. Diese selbst sind eingehend bis auf die neuesten Erfindungen (Teleobjektive, Doppelanastigmaten, Monocles) erörtert.

Ein Nachtrag, der die allerletzten Neubeiten auf dem Gebiete der photographischen Lichtwirkungen behandelt, zeigt endlich, wie eifrig der Verfasser bemüht gewesen ist, sein Buch modernen Ansprüchen gegenüber so vollkommen wie möglich zu gestalten. Möge es denselben Erfolg haben, wie die früheren Auflagen. O. L.

Ortleb, A. und G.: Der Petrefakten-Sammler. Nachschlagebuch für Liebhaber und Sammler, enthaltend eine Beschreibung der bekanntesten Petrefakten nebst 72 Abbildungen. Halle (Saale). G. Schwetschke, 1894. 8°. 158 S.

Das kleine Buch soll lediglich die Wünsche und Bedürfnisse jugendlicher Sammler befriedigen, deren Sammeleifer ja häufig in solchen Gegenden, in welchen Versteinerungen so zu sagen zu Tage liegen, nicht nur auf Schmetterlinge, Käfer, Conchylien oder Mineralien gerichtet bleibt. Wegen dieser örtlichen Beschränkungen wird das Buch vielleicht nicht auf besonders reichen Absatz rechnen dürfen. Um so dankenswerter mufs aber die Liebe anerkannt werden, mit welcher die Verfasser, von eigener Jugenderfahrung ausgehend, ihr Werkchen zusammengestellt haben. Wünschenswert wäre eine zeitgemäfsere Ausführung der Abbildungen gewesen, selbst wenn dadurch der Preis des Büchelchens erhöht worden wäre. Gerade jugendliche Gemüter werden durch gute Abbildungen in ihrem löblichen Eifer gefördert, wie sie nicht minder durch schlechte Bilder von der Sache abgestofsen werden. C. M.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Wissenschaftliche Ballonfahrten.

Von Dr. R. Süring in Potsdam.

„Es wächst der Mensch mit seinen höheren Zwecken“ kann man auch von den Meteorologen sagen in bezug auf ihre Bestrebungen, die Atmosphäre zu erforschen. Von gelegentlichen Versuchen, kurzen, aber systematischen Beobachtungsreihen hat man sich langsam zu immer planmäfsigeren, umfangreicheren Unternehmungen aufgeschwungen, häufig unterbrochen durch lange Perioden des Stillstandes. So haben die berühmten Ballonfahrten von Glaisher in den Jahren 1862—66 merkwürdigerweise nur vorübergehend Interesse erregt und wurden nur von wenigen in ihrem vollen Umfange erkannt, teilweise wohl deshalb, weil die klimatologische Behandlung der Meteorologie noch zu sehr in den Vordergrund trat gegenüber der physikalischen Betrachtung. Und als man endlich dem Beobachtungsmaterial die nötige Aufmerksamkeit schenkte, da erkannte man, dafs die mit der gröfsten Sorgfalt angestellten Messungen in einigen Punkten doch nicht mehr den heutigen Anforderungen an Genauigkeit entsprechen und deshalb manchmal mehr Unklarheit als Erweiterung unserer Kenntnisse herbeiführen können. Es ist daher gewissermafsen als ein günstiges Geschick zu preisen, dafs derartige, mit beträchtlichen Opfern von Zeit und Geld verbundene Unternehmungen erst jetzt wieder aufgenommen werden, nachdem durch die Vervollkommnung der Instrumente für einwurfsfreie Ergebnisse Gewähr geleistet ist.

„Wenn man von einem höheren Berggipfel in den weiten freien Luftozean hinausblickt,“ schrieb Prof. Hann vor ungefähr 20 Jahren, „in ungemessener Höhe über sich noch die Wolken ziehen sieht und

dann hinabschaut in die Thäler und Niederungen, wo von unserem Standpunkte aus selbst stattliche Bergzüge zu flachen Bodenwellen sich beruhigt haben und Kirchturmhöhen dem Auge entschwinden, da möchte man fast verzagen bei dem Gedanken an die kümmerlichen Mittel, mit welchen wir die so veränderlichen Zustände des unermefslichen Luftozeans studieren zu wollen uns unterfangen, denn da unten in der Tiefe, wo die Luftschichten trüb und schwer von Rauch und Staub am Boden stagnieren, wo seichte Nebelschichten in den Thalgründen und längs der Flufsläufe lagern, da haben wir die Instrumente aufgestellt, mit denen wir die Strömungen, sowie die Wärme- und Feuchtigkeitsverhältnisse des ganzen Luftmeeres messend verfolgen wollen. Wir wundern uns nicht mehr darüber, dafs wir noch an so vielen Punkten den Schlüssel zur Einsicht in den Kausalzusammenhang der atmosphärischen Erscheinungen nicht haben auffinden können, wir wundern uns vielmehr darüber, dafs uns dies doch in einigen Fällen schon hat gelingen können."

In Erkenntnis der grofsen Bedeutung, welche eine möglichst umfassende Erforschung der oberen Luftschichten hat, haben daher seit langer Zeit die hervorragendsten Vertreter der Meteorologie, an ihrer Spitze die Professoren Hann in Wien und von Bezold in Berlin, alle dahin gerichteten Bestrebungen energisch gefördert. So entstanden zunächst die meteorologischen Stationen auf Berggipfeln. Immer freiere und höher gelegene Punkte wurden mit Stationen besetzt; man ruhte nicht, bis auch die höchste Spitze unseres Kontinents, der Mont Blanc (4810 m), mit einem Observatorium gekrönt war, und neuerdings hat man sogar auf dem Mount Misti in Peru in der Höhe von 5850 m eine Station errichtet. Zahlreiche hochinteressante Ergebnisse haben die Bergobservatorien bereits geliefert, jedoch ist ohne weiteres einleuchtend, dafs selbst bei der besten Aufstellung der Instrumente die Angaben doch von der Unterlage, von der Masse des Berges abhängig und nicht ohne weiteres mit den Verhältnissen der freien Atmosphäre zu identifizieren sind. Wie grofs der Einflufs der Unterlage sein kann, zeigt schon das eine Beispiel, dafs auf dem nur 300 m hohen Eiffelturme die Windgeschwindigkeit fast genau ebenso grofs ist wie auf dem 2500 m hohen Berge Säntis in der Schweiz.

Nachdem die Erbauung von Höhenstationen zu einem gewissen Abschlufs gekommen war, mufste sich das Hauptinteresse auf die Untersuchungen der freien Atmosphäre richten. Die Aufzeichnungen auf dem Eiffelturm und die Versuche von Prof. Afsmann mit einem Fesselballon, der bis zu 800 m Höhe steigen konnte, leiteten diese

neuen Bestrebungen ein. Die Versuche von Prof. Afsmann verdienen unter anderen ähnlichen Experimenten schon deshalb besonders erwähnt zu werden, weil sie für eine lange Reihe von Ballonfahrten, die in dem grofsartigen Unternehmen des deutschen Vereins zur Förderung der Luftschiffabrt einen vorläufigen Abscblufs gefunden hat, den Ausgangspunkt bilden. Die Deutschen haben damit die Führung auf dem Gebiet der wissenschaftlichen Aëronautik übernommen, und die an dem Werke Beteiligten mufs es mit besonderem Stolz erfüllen, dafs der deutsche Kaiser sich an die Spitze des Unternehmens gestellt hat, durch reiche Geldspenden alle pekuniären Scbwierigkeiten beseitigte, den erfahrensten Offizier der preufsiscben Militär-Luftscbiffer-Abteilung zur Leitung der Fahrten abkommandierte und sein Allerhöchstes Interesse für den Fortgang der Arbeit mehrfach bekundete.

Der Plan, den Luftballon zu wissenschaftlichen Zwecken zu benutzen, ist fast so alt wie die Erfindung des Ballons selbst. Nachdem am 26. November 1783 Pilâtre de Rozier als erster Aëronaut sich in die Lüfte erhoben hatte, stieg scbon am 30. November des folgenden Jabres der amerikanische Arzt Jeffries mit Blanchard von London auf, lediglich in der Absicht, die Eigenschaften der Atmospbäre zu untersuchen. Dieser Reise folgte eine grofse Zahl wissenscbaftlicher Fahrten, häufig von hervorragenden Gelehrten wie Robertson, Gay Lussac, Welsh, Glaisher, Sivel, Crocé-Spinelli, Flammarion u. a. unternommen, und doch hat man nur verhältnismäfsig wenig Gebrauch von den Ergebnissen gemacht, einerseits, weil dieselben nicht einwandfrei sind — auf diesen Punkt wird weiterhin noch eingegangen werden —, andererseits, weil es sich, abgesehen von den Luftreisen von Welsh und Glaisher, nur um einzelne Fahrten handelt, und man aus solchen in Raum und Zeit verstreuten Beobachtungen das Gesetzmäfsige der Witterungsverteilung nicht von dem Zufälligen scheiden konnte.

Es ist ein merkwürdiges Zusammentreffen, dafs gerade in neuester Zeit in verschiedenen Ländern Bestrebungen der gleichen Art sich bemerkbar gemacht haben. Allen voran steht das Unternehmen des deutscben Vereins zur Förderung der Luftscbiffahrt, welcher dank dem unermüdlichen Eifer der Meteorologen Prof. Afsmann und Berson während der letzten zwei Jahre 40 Freifahrten hat ausführen können, davon eine bis in die höchste seither erreichte Höhe von 9150 Metern. In Verbindung hiermit wurden Versucbe mit einem Fesselballon (bis zu 790 Metern Höhe), mit unbemannten Ballons, sogenannten „Ballons perdus" bis zur Höhe von 18 500 Metern, und mit

kleinen Pilotballons zur Ermittlung der oberen Luftströmungen angestellt. Zusammen mit den deutschen Arbeiten, weil mit derselben von Prof. Afsmann angegebenen, wissenschaftlichen Ausrüstung unternommen, müssen die Fahrten der russischen Militär-Luftschiffer-Abteilung unter Leitung des Oberst Pomortzeff und diejenigen des Oberingenieurs Andrée, welche mit Unterstützung der schwedischen Akademie der Wissenschaften ausgeführt sind, genannt werden. Durch diese teilweise gleichzeitigen und nach Methode und Wahl der Instrumente gleichartigen Fahrten in verschiedenen Ländern ist die Bedeutung dieser Unternehmungen wesentlich gestiegen. Einen regen Eifer auf dem Gebiete der wissenschaftlichen Aëronautik entwickelt ferner der Münchener Verein für Luftschifffahrt, welcher in den Jahren 1890 bis 1893 neun wissenschaftliche Fahrten unternommen hat, sowie der flugtechnische Verein in Wien, welcher, unter dem Protektorat des Erzherzogs Ferdinand Carl stehend, soeben den Bau eines neuen Ballons vollendet hat, nachdem schon in den letzten Jahren mit privaten Mitteln mehrere Freifahrten zu wissenschaftlichen Zwecken ausgeführt werden konnten. In Nordamerika ist man wie in allen neuen Unternehmungen so auch auf diesem Gebiete rüstig bei der Arbeit, jedoch, abgesehen von gelegentlichen Fahrten bis in geringe Höhen, noch nicht über die Vorbereitungen zu einem grofsartig angelegten Plan der systematischen Erforschung der oberen Luftströmungen hinaus gekommen. Über die Versuche, welche Gustave Hermite mit Hilfe der Pariser Akademie der Wissenschaften angestellt hat, um mit unbemannten Ballons die höchsten, den Menschen unzugänglichen Schichten zu erforschen, — es wurden hierbei 16 000 m Höhe erreicht — ist bereits in den Zeitungen viel berichtet worden; die Experimente sind aber wenig zufriedenstellend ausgefallen und in Bezug auf die Ergebnisse von den Afsmann'schen weit überflügelt. In verbesserter Form sollen sie wieder aufgenommen werden. Last not least verdient die Thätigkeit einer Privatperson, des Herrn Alexander aus London, Erwähnung, der mit seinem 3000 cbm fassenden Ballon „Majestic“ nach Deutschland kam, lediglich zu dem Zweck, sich an unseren wissenschaftlichen Arbeiten zu beteiligen.

Wie man aus dieser ganz kurz gefafsten Übersicht erkennt, ist die Beschäftigung mit wissenschaftlicher Aëronautik heutzutage keineswegs eine Seltenheit. Um so mehr aber erscheint es geboten, das herbeigeschaffte, bereits bedenklich anwachsende Material mit Vorsicht zu prüfen und nur das für Schlufsfolgerungen zu benutzen, was allen Anforderungen der Wissenschaft genügt. Wenn im folgen-

den vorwiegend von den Fahrten des deutschen Vereins zur Förderung der Luftschifffahrt die Rede ist, so geschieht dies nicht nur deshalb, weil der Verfasser an mehreren derselben selbst beteiligt war, sondern besonders, weil dieselben, was wissenschaftliche Ausrüstung anbetrifft, die strengste Kritik ertragen und daher als Typus für Unternehmungen dieser Art hingestellt werden können. In der That sind sie ja auch ein Vorbild für die Russen und Schweden gewesen.

Für das Gelingen und die Sicherheit einer Ballonfahrt ist die peinlichste Berücksichtigung aller technischen Fragen so unbedingt notwendig, dafs hier einige Mitteilungen über die Konstruktion des Ballons eingeschaltet werden müssen, um so mehr, da es sich um Ballons handelt, wie sie in solcher Gröfse und technischen Vollkommenheit noch nicht in Deutschland gebaut sind. Wir können hierbei im wesentlichen der Darstellung des Premierlieutenants Grofs von der Kgl. Militär-Luftschiffer-Abteilung folgen,[1]) welcher den Bau des Vereinsballons geleitet und durch verschiedene, mit Rücksicht auf die besonderen Zwecke notwendige Neuerungen ein Werk zu stande gebracht hat, welches sich in jeder Beziehung vorzüglich bewährt und auch von fremden Luftschiffern die gebührende Würdigung erfahren hat. Jedoch wurde der erste Ballon, der „Humboldt", schon nach seiner sechsten Fahrt infolge elektrischer Zündung, wovon später noch die Rede sein wird, zerstört, sodafs bald ein zweiter Ballon, der „Phönix", gebaut werden mufste, welcher jedoch konstruktiv nur unwesentliche Abweichungen vom „Humboldt" zeigt.

Da die Gröfse des Ballons sich natürlich in erster Linie nach der Höhe, welche man erreichen will, richtet, und da das wissenschaftliche Interesse gebot, die physikalischen Forschungen bis in möglichst grofse Höhen auszudehnen, so erhielt der erste Ballon ein Volumen von 2500 cbm, der „Phönix" ein solches von 2630 cbm. Ein Gefährt von diesen Dimensionen kann, gefüllt mit Leuchtgas vom spezifischen Gewicht 0,45, drei Personen einschliefslich einer instrumentellen Ausrüstung von ca. 50 kg auf ungefähr 6000 m heben und bei Füllung mit Wasserstoffgas und entsprechender Personen- und Ballastverminderung 9 bis 10000 m und damit die äufsersten von Menschen zu ertragenden Höhen erreichen. Das beigegebene Bild, welches den „Humboldt" vor seiner vierten Auffahrt darstellt, wird einen Begriff von den Gröfsenverhältnissen eines solchen Riesenballons gewähren.

[1]) Der Ballon „Humboldt" und sein Ersatz der „Phönix". Zeitschr. f. Luftschiffahrt. XII. 1893. S. 154—166, 205—217.

Die Ballonhülle pflegte man bisher meist aus gefirnister Seide herzustellen, um gleichzeitig möglichst grofse Gewichtsersparnis und Festigkeit zu erzielen. Da jedoch der Firnis leicht brüchig wird und die Seide stark angreift, was besonders bei grofsen, schwer zu handhabenden Ballons ein Übelstand ist, wurden der „Humboldt" und der „Phönix" aus einer doppelten Lage besonders gewebter Baumwolle,



Ballon „Humboldt" vor der Auffahrt am 19. April 1894.

dem sogenannten Hertzogschen Normal-Ballonstoff, welcher mit vulkanisiertem Kautschuk gedichtet ist, angefertigt. Es hat sich dieser Stoff und besonders die von der Continental Caoutchouc und Guttapercha Companie in Hannover vollzogene Imprägnierung so vorzüglich bewährt, dafs man wohl künftig für gröfsere Ballons vorwiegend diese Art der Hülle anwenden wird. Selbst in Bezug auf Gewicht steht sie nur wenig der Seide nach. Zur Verbindung der Gondel mit dem Ballon dient ein über den letzteren ausgespanntes Netz, dessen 40 Auslaufleinen sich an dem „Ballonring" vereinigen, welcher seinerseits mittelst 12 Tauen den Korb trägt. Der gröfsere der beiden, von uns

benutzten Körbe ist 1,60 m lang, 1,25 m breit und 1,25 m hoch, ist aus spanischem Rohr geflochten, mit einem Sitzkorbe versehen, an der dem Anker abgewendeten und bei der Landung besonders exponierten Längsseite mit Seegras gepolstert und am Boden mit einer Matratze bedeckt; er bietet also für drei Personen einen verhältnismäfsig behaglichen Aufenthalt. Der kleinere 1,20 m lange und 1 m breite Korb ist möglichst leicht gebaut, und es fehlen daher hier die eben aufgezählten Bequemlichkeiten.

Sobald der Luftschiffer den Erdboden verlassen hat, hat er nur die Möglichkeit, sein Gefährt in vertikaler Richtung zu lenken, und zwar kann er entweder durch Werfen von Ballast höher steigen, oder durch Auslassen von Gas aus den Ventilen die Tragkraft des Ballons verringern und ein Fallen einleiten. Durch unsicheres Funktionieren der Ventile sind schon zahlreiche Unglücksfälle herbeigeführt, und es wurde deshalb dieser Vorrichtung ganz besondere Aufmerksamkeit gewidmet. Die verschiedenen Anforderungen, welche an ein Ventil gestellt werden — geringe Abgabe von Gas während der Fahrt, rasche Gasentweichung bei der Landung, leichte und sichere Handhabung — veranlafsten Herrn Grofs, drei zum Teil nach eigenen Angaben konstruierte Ventile anzubringen. Auf der Kuppe des Ballons befinden sich das Landungs- und das Manövrierventil, zwei Tellerventile, deren hölzerne, mit Leder belegte Platten durch einen Zug an einer Leine von einander entfernt werden können, aber durch starke Spiralfedern wieder zusammengeprefst werden. Das Manövrierventil besitzt eine Weite von 30 cm, das Landungsventil eine solche von 1 m; mittelst des letzteren kann der Ballon in 30 bis 40 Minuten vollständig entleert werden. Das Manövrierventil ist für wissenschaftliche Fahrten von besonderer Bedeutung, da der Meteorologe manchmal Interesse daran hat, einige Luftschichten zur genaueren Untersuchung mehrere Male zu durchfliegen, oder stufenweise, nicht stetig, von einer Schicht zur andern zu gelangen. Das dritte, das sogenannte Füllansatzventil, dient gewissermafsen auch zum Manövrieren. Bisher fuhren nämlich Freiballons in der Regel mit offenem Füllansatz, d. h. das untere, schlauchförmig verlaufende Ende der Ballonhülle, an welches das Verbindungsrohr mit der Gasanstalt angesetzt wird, wurde nach der Füllung nicht geschlossen, um dem überschüssigen Gase, welches durch Erwärmung oder geringeren Luftdruck im Ballon entstehen mufs, freien Austritt zu gestatten und so jede gefährliche Spannung zu vermeiden. Fällt aber der Ballon oder kühlt sich das Gas ab, so tritt Luft ein und verringert den Auftrieb. Um das letztere zu ver-

meiden, ist für einen Verschlufs des Füllansatzes gesorgt; derselbe tritt jedoch erst dann in Thätigkeit, wenn der Ballon nicht mehr ganz voll ist. Eine neuere Errungenschaft der Ballontechnik ist auch die Reifsleine, eine Vorrichtung, mit der man durch einen Zug vom Korb aus den Ballon aufreifsen kann. Bei dem Phönix ist in eine der Stoffbahnen der Ballonhülle ein eingesäumter 8,50 m langer, 1 cm breiter Schlitz eingeschnitten, auf den von innen ein breiter Streifen Ballonstoff aufgummiert ist, so dafs er durch den Druck des Gases oder der Luft nicht gelöst, wohl aber durch Ziehen von seiner Schmalseite aus geöffnet werden kann. Durch eine solche Vorrichtung kann ein 1000 cbm fassender Ballon in zehn Sekunden entleert werden; eine schwere Landung bei Wind oder in ungünstigem Terrain, oder eine für Instrumente wenig vorteilhafte Schleiffahrt kann hierdurch auf ein Minimum von Zeit beschränkt werden. Die Benutzung der Reifsleine erfordert natürlich die allergröfste Vorsicht, denn unzeitgemäfs, in einiger Höhe über dem Boden angewandt, mufs sie unfehlbar eine Katastrophe herbeiführen.

Es bleibt noch übrig, einige Worte über die Landungsapparate, den Schleppgurt und den Anker zu sagen. Nach den von Lieutenant Grofs getroffenen Einrichtungen gestaltet sich der Vorgang etwa folgendermafsen. Bald nach der Auffahrt wird das 50 m lange Ankertau, an welches ein 150 m langer, 10 cm breiter Gurt angeknotet ist, herabgelassen; der Anker selbst bleibt am oberen Ende des Taues im Korbe. Berührt der Schleppgurt den Boden, so hemmt er sowohl die Fallgeschwindigkeit des Ballons durch Entlasten desselben um das Gewicht dieses Taues als auch die horizontale Geschwindigkeit durch die Reibung des Gurtes am Boden. Der Ballon kann somit unter normalen Verhältnissen in geringer Höhe über dem Boden schwebend gehalten werden, bis an einer zur Landung geeigneten Stelle der Anker — ein englischer Torpedoboots-Anker — vom Korbe losgeschnitten wird und mit Hilfe eines sogen. Gleitstückes, um einen plötzlichen Ruck zu vermeiden, langsam am Ankertau hinabgleitet. Nun wird das Landungsventil gezogen, der Korb schlägt auf den Boden und der Ballon wird eventuell mit Hilfe der Reifsvorrichtung rasch zum Stehen gebracht. Die folgende Skizze wird das Gesagte noch mehr verdeutlichen.

Im Anschlufs hieran möge noch eine kurze Zusammenstellung der Gröfsen- und Gewichtsverhältnisse des „Phönix" gegeben werden. Der Inhalt desselben beträgt 2630 cbm, sein Durchmesser 17.1 m, das Gewicht der Hülle einschliefslich der Ventile 397 kg, das Gewicht

des montierten Ballons 775 kg, einschliefslich der Personen, Instrumente, Pelze, Proviant u. dergl. rund 1000 kg. Da der Auftrieb des Ballons bei Leuchtgasfüllung ungefähr zu 1700 kg anzunehmen ist — je nach Beschaffenheit und Temperatur des Gases und der Temperatur der Luft schwankt dieser Wert sehr —, so können ungefähr 700 kg Sand als Ballast mitgenommen werden.

Aus der oben gegebenen Darstellung dürfte hervorgehen, dafs in technischer Hinsicht die Bedingungen für das Gelingen des Unternehmens des deutschen Vereins zur Förderung der Luftschiffahrt vollauf gegeben waren. Nicht minder sorgfältig waren die wissenschaftlichen Vorbereitungen getroffen, um so mehr, da Prof. Afsmann sein Programm auf Grund eigener Erfahrungen aufstellen konnte, die



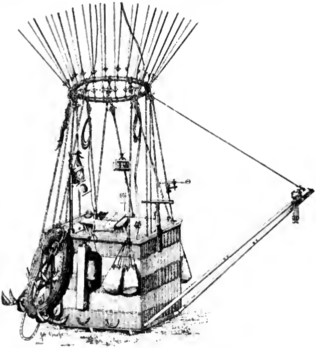
er bei Versuchen mit einem Fesselballon und in einem 1200 cbm fassenden Freiballon, Eigentum des Herrn Killisch von Horn, gesammelt hatte. Im Gegensatze zu Glaisher wurde die Zahl der zu lösenden Probleme thunlichst beschränkt und daher, abgesehen von einigen Fahrten, die gleichzeitig luftelektrischen Untersuchungen dienten, das Hauptgewicht stets auf eine möglichst häufige, vollkommen einwurfsfreie Bestimmung der Temperatur und Feuchtigkeit der Luft gelegt. Denn so paradox es auch klingen mag, kann man doch behaupten, dafs wir bis vor kurzem keine sicheren Temperaturbeobachtungen aus dem Ballon, wenigstens nicht bei klarem Himmel, besafsen. Infolge der mit der Höhe zunehmenden Intensität der Sonnenstrahlung und der Rückstrahlung vom Ballon sind die meisten Angaben zu hoch ausgefallen. Da dieser Punkt in unserer Zeitschrift schon ausführlich von Herrn Prof. von Bezold[2]) dargelegt ist, kann ich mich auf kurze Andeutungen beschränken und verweise im übrigen auf jenen Aufsatz. Der Einflufs der Strahlung wächst nicht nur mit zunehmender

[2]) Die Meteorologie als Physik der Atmosphäre. „Himmel und Erde" V. 1892-93. S. 9ff.

Höhe, sondern auch mit abnehmender Windgeschwindigkeit; im Ballon herrscht aber, weil er mit dem Winde fliegt, vollkommene Luftruhe, und die Strahlungswirkung mufs demnach hier besonders grofs sein. Es folgt daraus, dafs die Instrumente — sofern sie nicht die Temperatur des Korbes angeben sollen, weit von demselben entfernt sein müssen, und dafs auf künstliche Weise beständig neue Luftmengen an ihnen vorübergeführt werden müssen. Am vollkommensten wird dies erreicht durch das Afsmann'sche Aspirationspsychrometer. Um die direkten Sonnenstrahlen möglichst zurückzuwerfen, sind die Thermometer in doppelt vernickelte und hochpolierte Hülsen eingeschlossen; zur Lufterneuerung dient ein durch ein Uhrwerk getriebener Exhaustor, welcher beständig einen Luftstrom von etwa $2^1/_2$ m Geschwindigkeit an den Thermometern vorbeiführt. Das Instrument ist an einem leichten Galgen, 2 m vom Korbrand entfernt, aufgehängt, wird vom Korb aus mittelst eines langen Schlüssels aufgezogen und mit einem Fernrohr abgelesen. Nach demselben Prinzip wurden auch selbstschreibende Thermographen konstruiert, welche in einem Falle 500 m unterhalb des Ballons die Temperatur aufzeichneten und so eine der Ballonbahn parallele Beobachtungslinie über Temperatur und Feuchtigkeit ergaben. Da es für manche Untersuchungen wünschenswert ist, nicht nur die Temperatur, sondern auch die Intensität der Strahlung zu kennen, so wird auch die letztere beobachtet, und zwar an einem berufsten, in einer luftleeren Hülle befindlichen Thermometer. Glas läfst bekanntlich die hellen Lichtstrahlen ungehindert durch, ist dagegen für die dunklen, vom berufsten Thermometer ausgehenden Strahlen sehr undurchläfslich; der Überschufs der von einem Schwarzkugelthermometer angegebenen Temperatur über jene der Luft ist also ein angenähertes Mafs für die Intensität, mit der die Sonnenstrahlen durch das Glas hindurch auf die Thermometerkugel eingewirkt haben. Die Genauigkeit der Angaben bleibt hinter derjenigen der Bestimmung der Lufttemperatur jedoch weit zurück, schon allein deshalb, weil die Wirkung von der Stärke der Glashülle, sowie von dem Grade, bis zu welchem sie luftleer gemacht ist, abhängt.

Der Luftschiffer kann etwas in Verlegenheit gesetzt werden durch die Frage, innerhalb welcher Grenzen die Genauigkeit seiner Höhenbestimmungen liegt. Diese Grenze läfst sich schwer ziffernmäfsig ausdrücken, denn eine genaue trigonometrische Bestimmung ist vom Ballon aus wegen der fortschreitenden und rotierenden Bewegung selten ausführbar, vom Boden aus läfst sich aber die Höhe meist nur zu Anfang der Fahrt bestimmen, wo die Fehler der barometrischen

Messungen auch noch recht gering sind. Bei Fahrten, die 2000 m nicht überschreiten, bedient man sich ausschliefslich der Aneroidbarometer; neuerdings auch wohl Aneroidbarographen, also Instrumente, welche den Luftdruck fortlaufend aufschreiben und damit indirekt auch die Höhenkurve des Ballons liefern. Durch die plötz-



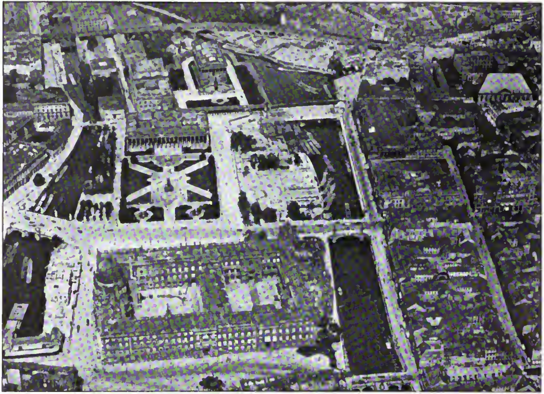
Ballonkorb mit voller Ausrüstung nach Prof. Assmann.

lichen Luftdruckänderungen leidet jedoch die Elastizität der Barometerkapsel, und das Barometer giebt infolge dieser elastischen Nachwirkungen bei einem raschen Aufstieg zu hohe, beim Fallen zu niedrige Werte. Bei wissenschaftlichen Fahrten und besonders bei solchen in gröfsere Höhen kann man deshalb ein Quecksilberbarometer nicht entbehren, so unbequem und schwierig auch dessen Ablesungen im Ballonkorbe sind. Vergleiche zwischen Aneroid- und Quecksilberbarometer wurden auf jeder Fahrt des „Humboldt“ und „Phönix“ in gröfserer Zahl dann gemacht, wenn der Ballon sich annähernd im Gleichgewicht befand;

trotzdem dürften wegen der vielen Fehlerquellen die Höhenbestimmungen im Mittel nur bis auf etwa 10 m genau sein. Für meteorologische Probleme wird dies jedoch stets ausreichend sein. — Die vorstehende Figur zeigt die meteorologische Ballon-Ausrüstung nach dem System von Prof. Afsmann.

Es liegt auf der Hand, dafs der Richtung der oberen Luftströmungen durch genaue Verfolgung der Flugbahn des Ballons noch mehr Aufmerksamkeit geschenkt wurde, als dies der praktische Luftschiffer ohnehin schon thut. Sofern es die Wolken gestatteten, wurde daher auf Generalstabskarten der zurückgelegte Weg mit genauer Zeitangabe eingezeichnet. Dies ist eine höchst anziehende Beschäftigung, erfordert jedoch ziemlich viel Zeit und Übung, da wegen der häufigen Drehungen des Ballons um seine vertikale Achse die Orientierung über die Himmelsrichtung erschwert wird, das Panorama meist rasch wechselt und die Vogelperspektive vom Ballon aus doch wesentlich verschieden ist von dem Ausblick, den man von einem Turme oder von einem hohen Berge aus hat. Am meisten verzerrt erscheinen naturgemäfs alle nahen Gegenstände mit stark entwickelten Höhendimensionen, besonders schrumpfen alle Gebirgserhebungen auf kaum bemerkbare wellenartige Unebenheiten zusammen. Ein sehr geübter Blick gehört auch dazu, das Charakteristische einer Landschaft: Seen, Flüsse, Eisenbahnknotenpunkte richtig und schnell zu erkennen, nachdem die Erde längere Zeit durch Wolken verhüllt gewesen ist Die diesem Aufsatz beigegebenen, von Offizieren der Luftschiffer-Abteilung aufgenommenen Bilder dürften wohl zu den besten Photographien vom Ballon aus gehören. Der Blick auf das Königliche Schlofs (siehe Titelbild) ist aus 275 m Höhe, derjenige auf Friedenau bei Berlin aus 1200 m Höhe aufgenommen.

Der ursprüngliche Plan des deutschen Vereins zur Förderung der Luftschiffahrt war, die Untersuchungen innerhalb eines Jahres zu vollenden und in dieser Periode etwa 40 Fahrten, ziemlich gleichmäfsig auf alle Tages- und Jahreszeiten verteilt, zu unternehmen. Zum Teil infolge der Explosion des „Humboldt“ hat sich die Ausführung auf fast zwei Jahre 1893 und 1894 ausgedehnt, nicht zum Schaden der wissenschaftlichen Ausbeute, denn erst im Jahre 1894 gelang es, einige Auffahrten gleichzeitig mit den Russen und Schweden zu unternehmen und dreimal Doppelfahrten von Berlin aus zu machen. Bei Gelegenheit der Hochfahrt vom 11. Mai 1894 wurde auch der Fesselballon der Militär-Luftschiffer-Abteilung für meteorologische Beobachtungen zur Verfügung gestellt; überhaupt ist dem liebenswürdigen



Berlin (Königliches Schloſs und Lustgarten), vom Ballon aus gesehen.

Nach einer photogr. Aufnahme der Kgl. Militär-Luftschiffer-Abteilung.

Entgegenkommen und der bereitwilligen Unterstützung seitens des Kommandeurs der Luftschiffer-Abteilung, Major Nieber, ein nicht geringer Teil der schönen Erfolge dieses Unternehmens zu danken.

Die Gröfse des Ballons gestattete nicht nur, beträchtliche Höhen zu erreichen, sondern auch Reisen von langer Dauer zu unternehmen. Mehrfach wurde die österreichische, einmal die dänische Grenze überschritten; die längste und weiteste Reise betrug 515 km und wurde



Friedenau — teilweise von Wolken verhüllt — aus 1200 m Höhe gesehen.

in $18^1/_2$ Stunden zurückgelegt. Dies entspricht einem recht schwachen Winde. Bei der zweiten Fahrt des Humboldt am 16. März 1893 — allerdings auch in bedeutend gröfserer Höhe — wurde das Land mit durchschnittlich 66 km Geschwindigkeit in der Stunde, also ziemlich genau Schnellzugsgeschwindigkeit, überflogen. In vertikaler Richtung wurde zehnmal Montblanc-Höhe, fünfmal die Höhe von 6000 m überschritten, und bei den beiden eigentlichen Hochfahrten wurden 7930 m, bezw. 9150 m Höhe erreicht. Es mufs erwähnt werden, dafs hier stets von wahren Höhen die Rede ist, während die Franzosen und Engländer meist rohe Seehöhen angeben, wie sie aus den Barometerbeobachtungen ohne Berücksichtigung der mittleren Temperatur der Luftsäule abgeleitet sind. Die letztere Berechnungsweise würde beispiels-

weiee für die zweite Hochfahrt ale Kulminationspunkt 9600 anstatt 9150 m ergeben. Eine gröfeere Höhe als bei dieser von Herrn Berson allein unternommenen Fahrt ist bisher von Menschen noch nicht erreicht; nur einer gründlichen Erfahrung in der Ballonführung, einer grofsen Entschlossenheit und Ausdauer und einer kräftigen Gesundheit iet das glückliche Gelingen zu danken.[3]) Glaieher eank bei 8500 m in Ohnmacht, und die gröfete von ihm erreichte Höhe iet daher nicht mit Sicherheit feetzustellen; die Franzosen Sivel und Crocé-Spinelli starben 1875 in ca. 8200 m, wahrscheinlich an Afphyxie (Scheintod), und nur der dritte Gefährte Tiesandier kehrte wohlbehalten zur Erde zurück. Am 4. Dezember 1894 wurden etwa 1000 m höher noch meteorologische Beobachtungen angeetellt![4]) Bei dieser Fahrt, ebenso wie bei den meieten, die 6000 m erreichten, wurde Sauerstoff zur künstlichen Atmung in einem ein Kubikmeter fassenden Stahlcylinder mitgenommen, aus welchem der auf 120 bie 200 Atmosphären komprimierte Sauerstoff mittelet eines Reduktionsventils unter leicht zu wechselndem Drucke ausströmen kann. Der Sauerstoff, welcher direkt durch einen Schlauch in den Mund geführt wird, pflegt sehr belebend zu wirken; Herzklopfen, Kopfschmerzen und Atemnot werden sofort gelindert oder ganz gehoben. Bei der zweiten Hochfahrt wurde die künstliche Atmung von 6700 m an fast ununterbrochen angewendet und dadurch ein eehr befriedigendee Allgemeinbefinden erzielt, während am 11. Mai, wo der Sauerstoff nur gelegentlich benutzt wurde, bei beiden Luftschiffern — Lieutenant Grofs und Berson — bedenkliche phyeiologische Störungen, wie Schüttelfrost, Ohnmachtsanfälle, zeitweises Aussetzen dee Sehvermögens, sich zeigten. Allerdings waren damals eine fast echlaflose Nacht, Aufregung und Strapazen vorangegangen, und die Luftschiffer befanden sich beinahe bis hinauf in 8000 m in einer kalten Schneewolke, während am 4. Dezember in der Höhe sonnigee Wetter war.

Zu der Frage nach den wieeenschaftlichen Ergebniesen der Ballonfahrten übergehend, kann man sich zunächet einer gewissen Befangenheit nicht erwehren. Nicht dafs der Erfolg hinter den Vorauseetzungen zurückgeblieben wäre; im Gegenteil, ein so umfangreiches Material hat eich bei den vierzig Fahrten aufgehäuft, eine solche Menge interessanter und zum Teil unerwarteter Ereheinungen leuchtet

[3]) Schilderungen dieser Fahrt sind gegeben in: Zeitschr. f. Luftschiffahrt XIII. 1894. S. 311—315 und „Das Wetter“. XII. 1895 S. 1—10.

[4]) Die Richtigkeit der Höhenangabe wird durch den selbstregistrierenden Aneroidbarographen kontrolliert.

daraus hervor, dafs selbst die Nächstbeteiligten die Resultate noch nicht überblicken können und allgemeine Schlüsse erst dann ziehen werden, wenn sämtliche Beobachtungen einer gleichmäfsigen Bearbeitung unterzogen sind. Erst dann wird man das Gesetzmäfsige von dem Ungewöhnlichen trennen und über die mittleren Verhältnisse der oberen Luftschichten Aufschlufs geben können. Bis jetzt liegt aber erst die Diskussion von zwei Ballonfahrten vor.[5]) An dieser Stelle kann es also nur unsere Aufgabe sein, auf einige direkt beobachtete Erscheinungen und deren unmittelbare Folgen hinzuweisen und zu zeigen, in welcher Weise sie unsere Kenntnisse von der Physik der Atmosphäre erweitern können.

In erster Linie wird man nach der Temperaturänderung mit der Höhe als dem nächstliegenden Resultat fragen. Es ist bekannt, dafs dieselbe sehr veränderlich ist, und die Bergobservatorien haben uns manche Anomalien kennen gelehrt, von denen besonders die Fälle, wo es auf der Höhe wärmer war als im Thale, Beachtung fanden und auch theoretisches Interesse verdienen. Allein dieser Vorgang entzog sich einer rechnerischen Behandlung schon dadurch, dafs man nicht ermitteln konnte, in wie weit hier die an den Bergabhängen herabsinkenden oder aufsteigenden Luftmassen mitwirken; es knüpfte sich an solche Betrachtungen meist die Frage: Wie verhält es sich in der freien Atmosphäre, was würde eine Ballonfahrt ergeben? Im Allgemeinen erwartete man wohl eine Abschwächung der Anomalien, aber eher das Gegenteil hat sich ergeben. Die Störungen in den ersten 1000 m können ganz enorme Werte erreichen. Fällen, wo es in 1000 m Höhe um 10° C. kälter war als unten, stehen andere gegenüber, wo es in dieser Höhe um ebenso viel wärmer war. Am 12. Januar 1894 stand das Thermometer in 700 m Höhe sogar um 16° höher als am Erdboden. Allerdings hatte man wohl gerade den für solche Störungen günstigsten Tag des ganzen Winters getroffen, wie der Verfasser nach eigenen Beobachtungen auf dem Brockengipfel feststellen konnte; an diesem Tage war es um 8 Uhr früh auch auf dem Brocken $11^1/_2$° wärmer als in Magdeburg. Die Erscheinung ist um so bemerkenswerter, da wolkenloser Himmel herrschte, denn bei leichter Bewölkung, besonders wenn eine Nebelschicht über dem Boden liegt, ist auch im Sommer eine Temperatursteigerung an der obern Grenze solcher Wolken häufig beobachtet. Erst ein genaues Studium der verschiedenen Witterungslagen kann uns Aufschlufs geben über die Gründe der schwankenden

[5]) Zeitschr. f. Luftschiffahrt XIII. 1894. S. 60, 279, 315.

Temperaturabnahme mit der Höhe und damit gleichzeitig Aufschlufs über den Luftaustausch zwischen Gebieten hohen und niedern Luftdruckes, denn es ist sehr wahrscheinlich, dafs dynamische Vorgänge, auf- und absteigende Luftströme hierbei eine grofse Rolle spielen.

Im Gegensatz zu dieser scheinbar regellosen Temperaturverteilung in den untern Luftschichten steht die grofse Gesetzmäfsigkeit in den höheren. Die bei den verschiedenartigsten Witterungszuständen ausgeführten Fahrten haben eine überraschend gleichförmige Temperatur von etwa 6000 m an ergeben, ganz im Widerspruch mit den wenigen, bei den älteren Luftreisen erhaltenen Beobachtungen, welche in diesen Höhen unwahrscheinlich grofse Schwankungen und auffallend geringe Kältegrade ergeben hatten. Bei der grofsen Wirkung der Sonnenstrahlung wurde eben von den früher benutzten Instrumenten ein ganz undefinierbares Gemisch von Strahlungsintensität und Lufttemperatur gemessen; hier erst hat das Afsmannsche Aspirationspsychrometer seine Feuerprobe bestanden und der Wissenschaft unschätzbare Dienste geleistet. Auf Grund der älteren Resultate hatte man daher angenommen, dafs die Temperatur mit zunehmender Höhe immer langsamer abnähme, bei den Phönix-Fahrten zeigte sich aber auch in den höchsten Schichten ungefähr die gleiche Temperaturänderung mit der Höhe (0.6 bis 0.°7 auf 100 m) wie tiefer unten. Bei der Hochfahrt am 4. Dezember nahm die Temperatur um so rascher ab, je höher man stieg, zwischen 8000 und 9000 m sogar um 0.°9 auf 100 m. Zu welch irrigen Annahmen man durch die älteren Ballonbeobachtungen geführt worden ist, zeigt z. B. die Berechnung der Temperatur an der Grenze der homogenen Atmosphäre (der Luftdruck gleich Null gesetzt) aus den Beziehungen zwischen Temperatur und Luftdruck. Für diesen Grenzwert hatte man — 36° (Mendeleef) bis — 44° (Woeikof) berechnet, während Herr Berson in 9150 m Höhe bei einem Luftdruck von 231 mm — 47.°9 und in 7500 m Höhe bei beiden Hochfahrten ziemlich übereinstimmend — 35° beobachtet hatte. Es braucht wohl kaum erwähnt zu werden, dafs in diesen Höhen die tägliche und jährliche Periode so gut wie vollständig verschwunden ist.

Die auffallend tiefen Temperaturen in 6 bis 9000 m Höhe legen die Frage nahe, wie sich die noch höheren Schichten verhalten; denn aus mehrfachen physikalischen Gründen ist es unwahrscheinlich, dafs eine so rasche vertikale Wärmeabnahme sich noch viel weiter hinauf erstrecken kann. Man ist hier auf die Angaben der unbemannten Registrierballons angewiesen, welche auch den ominösen Namen „Ballons perdus“ führen, trotzdem man bisher mit ihrer Auffindung

merkwürdig viel Glück gehabt hat. Die auf Anregung Renards von Hermite in Paris ausgeführten Versuche sind, wie schon Eingangs erwähnt, zunächst wenig einwandfrei, insbesondere deshalb, weil man den Einflufs der Sonnenstrahlung auf den Thermographen ganz vernachlässigt hat. Wesentlich günstiger sind die Experimente von Prof. Afsmann mit dem Registrierballon „Cirrus“ ausgefallen,[6]) obgleich auch hier mancher Mifserfolg zu verzeichnen ist, und eine vollständig einwurfsfreie Aufzeichnung erst von einer Fahrt am 6. September 1894 erlangt ist. Hierbei wurde eine Maximalhöhe von 18500 m und eine Temperatur von — 67° erreicht. Die Methode der Registrierung ist kurz folgende: Auf einer mit Bromsilber-Gelatine-Papier belegten, rotierenden Trommel wird durch einen Spalt hindurch ununterbrochen der Stand des Alkoholthermometers und der Zeiger des Aneroidbarometers photographiert. An dem Thermometer wird beständig frische Luft vorbeigesogen durch einen Exhaustor, welcher mittelst eines über eine Walze ablaufenden Gewichtes in schnelle Umdrehung versetzt wird. Der ganze Apparat befindet sich in einem Korbgeflecht, das an den 250 cbm fassenden Ballon gehängt wird.

Betrachtet man den Temperatur- und Feuchtigkeitsverlauf während einer einzelnen Ballonfahrt, so wird man überrascht sein, nicht selten eine unstetige, schichtförmige Verteilung dieser Elemente zu finden; warme und kältere, trockene und feuchte Luftschichten wechseln mit einander ab und werden beim Abstiege in annähernd denselben Höhenlagen wieder angetroffen, sodafs an dem Vorhandensein solcher Schichtbildung kein Zweifel ist. Zeigen sich gleichzeitig Wolkenbildungen, so gestaltet sich der Fall ziemlich einfach; in der Wolke pflegt die Temperatur rasch abzunehmen, erreicht im obern Teil der Wolke ihren tiefsten Stand, steigt aber unmittelbar darüber wieder rasch an infolge der Wärmereflexion am obern Wolkenrande. Durch diese Verteilung erklärt sich auch die allen Luftschiffern bekannte Thatsache, dafs ein Ballon, beim Abstieg auf eine Wolkendecke treffend, nicht weiter fällt, sondern auf derselben schwimmt und erst durch energisches Ventilziehen in die kalte schwere Wolke hineinzubringen ist. — Weit schwieriger ist die Erklärung rascher Temperatur- und Feuchtigkeitsänderungen ohne Wolkenbildung; eine überaus grofse Mannigfaltigkeit der Erscheinungen scheint vorzuliegen, und alle Schlufsfolgerungen sind daher mit besonderer Vorsicht zu ziehen. Die

[6]) Kurzer Bericht darüber in Zeitschr. f. Luftschiffahrt. XIII. 1894. S. 171 bis 176.

Wissenschaft hat aber gerade an solchen Fällen grofses Interesse[1]), da sich hierbei manchmal Gelegenheit bietet, zu erkennen, ob wir es mit einem horizontalen oder mit einem vertikalen Luftaustausch zu thun haben, ob etwa eine gemessene Wärmezunahme einfach durch Übertragung von einem Orte zum andern, oder ob sie auf Kosten von Kondensation oder Kompression entstanden sei. Die einfache Berechnung der Änderungen von Stufe zu Stufe genügt dabei offenbar nicht, sondern man mufs eine mehr physikalische Beobachtungsweise anwenden, welche im wesentlichen von Geheimrat von Bezold für diese Probleme vorgeschlagen ist, und welche hier wenigstens angedeutet werden mufs, da gerade sie den neueren wissenschaftlichen Ballonfahrten eine erhöhte Bedeutung verleiht.

Um die Angaben aus verschiedenen Höhenschichten unter sich vergleichbar zu machen, berechnet man für jede die „potentielle Temperatur", diejenige Temperatur, welche eine Luftmenge annehmen mufs, wenn sie ohne Wärmezufuhr oder Wärmeentziehung auf den Druck von 760 mm gebracht wird. Sie müfste also, wenn keinerlei Wirkung von aufsen stattfindet, ungefähr gleich sein der am Erdboden beobachteten Temperatur. Gemeinhin ist sie jedoch höher als die letztere — hauptsächlich wohl infolge von Mischungen verschieden temperierter auf- und absteigender Luftmassen — und nimmt mit der Höhe zu. Trifft jedoch der Ballon auf eine horizontal herbeigeführte Luftschicht, die sich in die andere einschiebt, ohne in ihrer Hauptmasse sich mit dieser zu mischen, dann mufs innerhalb dieser Schicht die potentielle Temperatur konstant bleiben. In engem Zusammenhang mit der Temperatur sind ferner die Feuchtigkeitsverhältnisse zu betrachten; aber auch hier empfiehlt es sich, aufser den bekannten Begriffen Dunstdruck und relative Feuchtigkeit neue Gröfsen einzuführen, vor allem das Mischungsverhältnis, d. i. die der Masseneinheit trockener Luft beigemischte Wassermenge. Die Bedeutung dieser Gröfse geht z. B. schon daraus hervor, dafs sie unverändert bleibt, wenn der Ballon von der ihn einmal umgebenden Luft weiter geführt wird, unabhängig davon, ob Druck und Temperatur dieser Luftmasse wechselt. Umgekehrt folgt aus raschen Änderungen des Mischungsverhältnisses, dafs man Luftschichten verschiedenen Ursprungs passiert hat. Die Bedeutung derartiger Untersuchungen hat sich bereits bei den wenigen bis jetzt bearbeiteten Fahrten gezeigt; auch die Prof. Sohnke und Finsterwalder haben bei der Diskussion der bayrischen Luft-

[1]) In Betreff der Einzelheiten der Aufgabe vergl. den schon erwähnten von Bezoldschen Aufsatz. H. u. E. V. S. 12 und 13.

fahrten[5]) mit Erfolg den Begriff der potentiellen Temperatur angewendet, jedoch sind die Ergebnisse zu speziell, um weitere Kreise zu interessieren.

Von den Resultaten der bayrischen Luftschiffer verdient namentlich die Vergleichung der im Gebirge beobachteten Temperatur mit derjenigen der freien Atmosphäre Erwähnung; wegen der Nähe der Alpen eignet sich zur Entscheidung solcher Fragen München als Auffahrtsort ganz besonders. Aus den Vergleichen scheint zu folgen, dafs es auf Bergen bei normalem Wetter während der Nacht im Sommer kälter, dagegen tagüber und im Winter wärmer ist als in der freien Atmosphäre, und zwar kann der Unterschied mehrere Grade betragen. Im Jahresmittel wird sich keine erhebliche Differenz ergeben, jedoch wird die tägliche sowohl wie die jährliche Temperaturschwankung im Gebirge gröfser sein, ein Resultat, das übrigens durch Prof. Hann schon auf anderem Wege abgeleitet ist. Das Resultat dieser Untersuchungen kann im ganzen als ein recht befriedigendes bezeichnet werden; für prognostische Zwecke wird man die Temperaturverhältnisse der höheren Luftschichten mit genügender Sicherheit aus den Angaben der Bergstationen erkennen können, und soweit es sich nicht um lokale Prognosen handelt, werden diese Beobachtungen wahrscheinlich gröfsere Bedeutung haben als die eines Fesselballons in geringer Höhe.

[5]) Meteorolog. Zeitschr. XI. 1894. S. 361—376.

(Schlufs folgt.)

Die Milchstrafse.

Ein optisches Phänomen und ein kosmisches Problem.

Von Dr. Heinrich Samter in Berlin.

I.

Das optische Phänomen.

Wer immer nur bei hellem Sonnenschein dem Genuss der Natur sich hingäbe, der würde trotz der lieblichen Eindrücke, die ihm bunte Blumen und leichtbeschwingte Insekten hinterlassen, trotz der vielseitigen gewaltigen Anregung, die die Thätigkeit des allbelebenden Tagesgestirns dem denkenden Geiste giebt, doch nur einen engumgrenzten Teil der Natur auf sich haben wirken lassen. Die Fülle des Gesehenen aber möchte oft eher verwirren als zur Sammlung zwingen. Wie anders wirkt die Betrachtung der nächtlichen Naturerscheinungen! Trotz ihrer erhabenen Gröfse — wie einfach und den Veränderungen abhold ist die Natur der Nacht! Von dem gestirnten Firmament hat der Menschengeist zuerst Naturgesetze abgelesen, und noch heute geschehen nur dort die Ereignisse, die bis ins verschwindend Kleine mit mathematischer Genauigkeit sich verfolgen lassen. Die Natur des Tages gleicht einem Prachtpalast mit tausend kleinen Zierraten, die der Nacht einem einfachen, durch die Gewalt seiner Masse imponierenden Monumentalbau.

Nicht die Sommernächte auf dem nordischen Fjeld, in welchen der schlecht begrabene Tag unaufhörlich weiter wacht, noch diejenigen des Südens, in welchen die Hitze des Tages kaum durch die schweren Gewitter zum Schweigen gebracht wird, sind es, an die sich die Erinnerung an unsere schönsten Naturgenüsse knüpft, sondern jene ruhig kalten Hochgebirgsnächte, in denen es über knirschenden Firnschnee zum Alpengipfel ging, wenn ringsherum die Schneefelder im bläulichen Phosphorlichte erglänzten, und vom Himmel die Leuchten der Nacht in einer sonst nie gesehenen Pracht herniederstrahlten, ungehindert durch die trüben Schichten der unter uns liegenden Luft-

hülle. Nie sonst wird man auch der ganzen Lichtpracht jenes glänzenden Bandes gewahr, das sich um das Firmament schlingt, der Milchstrafse. Die vielen sonst verschwimmenden Nuancen, hier heben sie sich klar und scharf von einander ab; der milde Glanz, mit dem sie in der Ebene leuchtet, wird hier in gewaltige Lichtfülle verkehrt, und die Einsamkeit steigert die Stärke der Eindrücke bis zur Unauslöschlichkeit.[1])

Sind auch die Bilder, welche man in verschiedenen Jahreszeiten und je nach der irdischen Zone von der Milchstrafse erhält, oft nur wenig auffallend, so hat dieses himmlische Gebilde doch seit den ältesten Zeiten die Aufmerksamkeit der Völker erregt, und schon exakte Forscher des Altertums haben uns genaue Beschreibungen desselben hinterlassen. So Aristoteles und Ptolemäos. Des letzteren Beschreibung der Milchstrafse, wie sie dem blofsen Auge erscheint, ist sogar in einzelnen Teilen so genau, dafs bisher nichts Besseres darüber geschrieben ist. Durch andere Arbeiten abgezogen haben aber die Himmelsforscher Jahrhunderte hindurch das Studium des Lichtgürtels vernachlässigt. Die Arbeiten der Sternwarten weisen in der That nach einer anderen Richtung, sodafs den Berufsastronomen meist keine Zeit blieb, Beobachtungen mit blofsem Auge zu machen, wenn sie ihre instrumentellen Hilfsmittel auszunutzen hatten. Will man doch das Bild, welches die Milchstrafse dem blofsen Auge bietet, durch die Zeichnung festhalten, so ist es schwierig, die Abstufungen des Milchlichtes in derselben wiederzugeben, und wenn auch dies gethan ist, so würde die Wiedergabe der Zeichnung durch die graphischen Künste nur mit grofsem Kostenaufwand und bei Anwendung peinlichster Sorgfalt möglich sein.[2]) Das sind die Gründe, warum erst in diesem Jahrhundert sorgfältige Zeichnungen des Lichtgürtels angefertigt worden sind. Diese sind aber auch zu zählen. Wenn wir die Namen Heis, Houzeau, Böddicker und Easton nennen, so sind wir ziemlich mit denjenigen zu Ende, von denen Zeichnungen der Milchstrafse publiziert worden sind.[3]) Nicht veröffentlicht wurden bisher die von Schmidt in Athen und von Pannekoek in Leyden angefertigten. Sobald man dergleichen Zeichnungen anblickt, ist man

[1]) John Tyndall (Neue Fragmente Brschw. 95) preist bewundernd jene Sommernächte, die er auf der Alp Lüsgen verlebte, und gedenkt mit Entzücken des prächtig leuchtenden Himmelsbandes.

[2]) Easton, distance de la voie lactée Bull. de la Soc. astr. de France Febr. 95 S. 49 ff.

[3]) Ausführlicheres über diese Zeichnungen giebt Plafsmann, Mitt. d. Ver. v. Freunden der Astr. III. Jhrg. Heft 8 u. 9 S. 102 ff.

verwundert, wie grofse Verschiedenheiten dieselben aufweisen. In der That braucht man nur nach einem Gebilde, welches die eine Zeich-

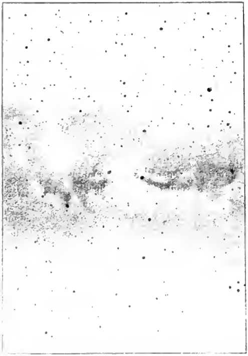


Die Milchstrafse um den Stern α im Schwan.
Nach einem Photogramm von Wolf in Heidelberg (13stündige Exposition).

nung ausgeprägt erkennen läfst, auf einer der andern zu suchen, um es manchmal gar nicht oder doch weit weniger hervortretend zu finden. Woher schreiben sich, so mufs man fragen, die Unterschiede in der

Auffassung der einzelnen Teile dieses in seiner Gesamtheit doch leicht zu verfolgenden Gebildes? Zu einem Teile dürfen wir wohl Verschiedenheiten in den Augen der Beobachter als Erklärungsgründe annehmen. Obgleich die genannten Forscher sich vorzüglicher Sehorgane erfreuten und erst nach langer Übung zur endgültigen Aufnahme geschritten sind, können feine Unterschiede gerade an der Grenze des Sichtbaren vorhanden sein. Die Wahrnehmungsfähigkeit des blofsen Auges endigt bei den Sternen 6. bis 7. Gröfse. Nehmen wir an, dafs eine Anzahl von Sternen dieser Lichtklasse, welche nahe der Grenze des Milchlichtes liegen, von einem Auge als getrennt erfafst werden, während ein anderes sie nicht mehr als Lichtpunkte erblickt, so wird für das letztere der Eindruck einer Verbreiterung der Milchstrafse entstehen, und es wird die Zeichnung verschieden ausfallen können. Aber wir sind weit entfernt, in solchen und ähnlichen Ursachen die Hauptgründe für die Verschiedenheiten zu suchen. Dieselben sind vielmehr psychischer Art. Man braucht nur einen Blick auf Houzeaus Zeichnung zu werfen, um eine gewisse Neigung des Beobachters zu erkennen, in der Milchstrafse geballte Haufen leuchtender Materie zu sehen, wie sie Cumuluswolken darstellen. Und die von Böddicker entworfenen Bilder lassen die Milchstrafse an ihren Rändern zerfetzt erscheinen, wie wenn Strahlen des Milchlichtes aus der Hauptmasse herausgeworfen wären. Hier sind in den Beobachtern trotz ihres Willens, objektiv zu sein, die seelischen Kräfte stärker als dieser Wille gewesen. Die Seele ist keine unbeschriebene Tafel. Alles vorher Erkannte hat sich dort fest eingraviert. Mag uns nicht alles jederzeit zum Bewufstsein kommen, es taucht urplötzlich auf, sobald ähnliches in den Blickpunkt des Bewufstseins gelangt. Das ist die Macht der apperzipierenden Vorstellungen, wie die Psychologen es nennen. Die vorhandenen Vorstellungsmassen wirken unwillkürlich mit, um neue Vorstellungen zu bilden. Gewöhnung an bestimmte Formen läfst uns dieselben dort wieder erkennen, wo ein anderer, weniger Befangener, keine Spur davon zu entdecken vermag. Hier liegt wohl der Hauptgrund für die verschiedenen Auffassungen. Bei Böddicker mag nach Plafsmann die vorherige Beobachtung vieler Kometen und strahliger Nebelflecke die Struktur seiner sonst kaum an Exaktheit übertroffenen Bilder in der angegebenen Weise geändert haben. Von der Eastonschen sorgfältigen Zeichnung kann die nachfolgende Reproduktion (Abb. 2) einen annähernden Begriff geben. Im ganzen erscheint die Milchstrafse als ein regelloses Nebeneinander hellerer und weniger heller Lichtflecke, die sich zu

einem um die ganze Himmelskugel geschlungenen Lichtbande vereinigen. Während die Breite dieses Bandes im Durchschnitt 11 bis 12 Monddurchmesser betragen mag, geben einzelne Beobachter dieselbe beträchtlich gröfser, und auch in den einzelnen Teilen wechselt dieselbe stark. Im allgemeinen bleibt wenigstens ein Anschlufs der einzelnen Flecke zu bemerken, aber an einzelnen Teilen scheint der



Die Milchstrafse im Sternbilde des Schwans nach Eastons Zeichnung.

Zusammenhang ganz aufgegeben zu sein, wie in dem Sternbilde des Schiffes Argo. Während eines guten Teiles ihres Verlaufes ist die Milchstrafse in zwei Äste gegliedert, die zwischen sich eine Zone von geringem oder verschwindendem Glanze lassen.[4]) Der gröfste Kreis

---

[4]) Wegen einer genaueren Beschreibung verweisen wir auf:
1. Humboldt, Kosmos Bd. III, S. 121 ff. (Stuttgart, Cotta, 1870).
2. Easton, la voie lactée. Paris 1893, wo auch die Beschreibungen von

des Himmels, der die Mittellinie der Milchstrafse bildet, ist gegen den Äquator stark geneigt (unter 63°); er schneidet den Himmelsgleicher im Einhorn und im Antinous, sodafs die beiden Himmelshalbkugeln zu den Seiten der Milchstrafse nicht ganz gleich sind, sondern sich ihrer Oberfläche nach wie 8 zu 9 verhalten. Dies ist es, was der Anblick der Milchstrafse den unbewaffneten Augen ergiebt. Sehen wir zu, was durch Fernrohr, Spektroskop und photographische Platte diesen Kenntnissen hinzugefügt wurde.

Als Galiläi 1610 sein erstes Fernrohr gegen den Himmel gerichtet und die Phasen der Venus, die Trabanten des Jupiter, die sonderbare Gestaltung der Saturnwelt entdeckt hatte, erkannte er auch bald, dafs in der Milchstrafse kleine Sterne sich in grofsen Mengen zusammenhäufen. Deutlich hat auch Huygens 1656 die Ansicht ausgesprochen, dafs die Milchstrafse, wie alles, was man vorher für Nebelmassen gehalten hatte, beim Anblick im Fernrohr (seinem 23 Fufs langen Refraktor) sich als eine Zusammendrängung und Anhäufung von vielen Sternen erweise. Sehen wir zunächst, ob die Ansicht, die unter den Alten bereits einen Vertreter in dem Atomisten Demokrit hatte, dafs nämlich der milchige Schimmer des Himmelsgürtels durch kleine Sterne hervorgebracht sein könne, sich auch mit den Thatsachen der Physiologie verträgt. Erscheint dem Auge, so haben wir zu fragen, als eine leuchtende Fläche, was sich im Fernrohr in eine Summe von Sternen auflöst? Gehen wir dazu auf die physiologischen Vorbedingungen etwas ein![5] Das Sehen kommt dadurch zustande, dafs gewisse Teile des optischen Nervs, die Zapfen der Netzhaut, von Lichtwellen getroffen werden. Der Durchmesser dieser zarten, mikroskopischen Organe schwankt zwischen 0,0015 und 0,0030 mm, und es sind innerhalb eines Quadratmillimeters in dem zentralen Teil der Netzhaut nach F. Salzer nicht weniger als 132 000 solcher Zapfen gezählt worden, während nach der Ansicht W. Krauses die Zahl sogar das Doppelte ausmacht. Damit ein Lichtpunkt einen Eindruck auf das Auge mache, ist es offenbar nötig, dafs sein Licht intensiv genug sei, um einem Zapfen seine Schwingungen mitzutheilen. Da sich aber die Intensität des Lichtes der gesamten Oberfläche eines Zapfens mitteilt, so wird kein noch so feiner Lichtpunkt dem Auge kleiner erscheinen können, als ein Gegenstand, dessen Netzhautbild

Ptotemäos in der Übersetzung von Halma, von Houzeau und von Klein (Heis' Wochenschrift 1867), abgedruckt sind.

[5]) Wundt, Physiotogische Psychotogie, Lpz. 1893, Bd. II, pag. 99 ff.

0,0015 bis 0,0030 mm grofs ist. So grofs erscheint ein Millimeter in 10 bis 5 m Entfernung, und das entspricht einem Sehwinkel von 21 bis 41 Bogensekunden. Ein Körper mag gestaltet sein, wie er wolle, er wird, wenn er unter keinem gröfseren Sehwinkel erscheint, nie einen andern Eindruck als den eines Punktes hervorbringen. Es ist ferner klar, dafs zwei Punkte nur dann als getrennt wahrnehmbar sein können, wenn sie auf verschiedene Elemente der Netzhaut fallen. Das wäre nach der Salzerschen Zählung, bei welcher der mittlere Abstand zweier Zapfen 0,0026 mm beträgt, bei einem Sehwinkel von 36 Sekunden der Fall. Soweit müfsten theoretisch die Fähigkeiten eines scharfen Sehorgans gehen. In Wirklichkeit sind sie viel geringer. Es gelingt nur dann, zwei Lichtpunkte als getrennt zu erkennen, wenn ihre Entfernung etwa doppelt so grofs ist, und eine Reihe von getrennten Punkten wird nicht als solche, sondern als eine zusammenhängende Lichtlinie erscheinen, falls der Abstand jedes Punktes von dem nächsten geringer als 60 bis 90 Sekunden ist. Eine Fläche, die mit solchen Lichtpunkten gesprenkelt ist, wird gleichförmig beleuchtet erscheinen, wenn die gegenseitige Entfernung der Lichtpunkte nicht gröfser ist. Wir müssen also annehmen, dafs das Bild eines Lichtpunktes nicht blos die oben angeführte theoretische Gröfse hat, sondern dafs es auf benachbarte Netzhautelemente übergreift, und dafs die Lichtkreise auf der Netzhaut einander schneiden, wenn jene Lichtpunkte nicht mehr als eine Bogenminute von einander abstehen. Man wird dann leuchtende Linien und Flächen wahrnehmen, wo in Wahrheit Lichtpunkte auf einem dunklen Hintergrunde liegen. Wir können hinzufügen, dafs für die Strahlungen, die durch die ganze irdische Lufthülle zu uns gelangen, die Fähigkeiten des Auges noch weiter abnehmen müssen, weil ja die unregelmäfsigen Lichtbrechungen in der ewig bewegten Luft Schwankungen der Sternbilder hervorbringen, so dafs diese auch dann, wenn sie viel weiter von einander entfernt sind, keinen getrennten Eindruck mehr machen werden. Also ergiebt sich in der That die Möglichkeit, den Glanz der Milchstrafse aus einer grofsen Anzahl über einen dunklen Hintergrund verbreiteter Sterne zu erklären. Dennoch wäre es verfrüht, anzunehmen, dafs solcherweise der Schein der Milchstrafse wirklich zustande kommt. Was möglich ist, ist noch nicht notwendig; es ist der Frage tiefer auf den Grund zu gehen. Das Teleskop ist dazu geeignet, weil es die Sehwinkel zwischen den himmlischen Objekten vergröfsert und die Intensität der feinsten Lichtstrahlen, welche den Himmelsraum durchzittern, derart verstärkt, dafs sie auf unser Auge wirken. Mit der Vervollkommnung der Fernrohre zeigte sich

denn auch eine immer gröfsere Fülle kleiner und kleinster Sterne dort, wo das blofse Auge nur den Milchglanz sah. Am besten mufste sich natürlich William Herschel die Natur der Milchstrafse enthüllen, als er sein zwanzigfüfsiges Spiegelteleskop gegen den Himmel richtete. Hier häuften sich die Sonnen geringen Glanzes zu vielen Tausenden. War an manchen Stellen des Himmels das Gesichtsfeld des Fernrohrs fast leer, so wurde es in oder nahe der Milchstrafse durch den Glanz von vielen Hunderten erhellt, die in ein Feld ungefähr von der Gröfse des vierten Teiles des Vollmondes zusammengedrängt waren. An den dichtesten Stellen wurde konstatiert, dafs 116000 Sterne innerhalb einer Viertelstunde das Gesichtsfeld passiert hatten[6]). Diese Sterne sind bis zur 15. Gröfse gerechnet, d. h. sie haben nur noch den 400000 Teil des Glanzes des Einheitsternes erster Gröfse (Fomalhaut). Aber sein Fernrohr erlaubte ihm auch, eine Unzahl solcher von der 18. Gröfse, die also noch 16 mal schwächer leuchteten, zu erkennen. Herschel war niemals im Zweifel, dafs die kleinen, dem blofsen Auge nicht sichtbaren Sterne es sind, welche den Milchschimmer erzeugen. So sehr sich seine Ansichten über den Aufbau des Himmelsgürtels änderten, daran hielt er fest, und er war überzeugt, dafs die auflösende Kraft seines Rohres grofs genug war, dafs er vielfach durch die gewaltige Schicht von kleinen Sonnen den dunklen, nicht mehr die Spur des Milchlichtes aufweisenden Hintergrund des Himmels gesehen habe.

Man wird versucht sein, zu glauben, dafs die Spektralanalyse berufen sei, die Frage zu entscheiden, ob kleine Sterne das Milchlicht hervorbringen, oder ob es durch Nebelmassen verursacht sei, wie sie den Himmel in allen Gegenden weifslich färben, wenn diese auch freilich weder in ihrer Ausdehnung noch in ihrer Lichtstärke mit der Milchstrafse vergleichbar sind. Wo diese Nebelflecke sich nicht als aus kleinen Sternen bestehend erwiesen haben, da hat das Spektroskop erkennen lassen, dafs es Gasmassen sind, die, ins Glühen geratend, nur helle Strahlen von ganz bestimmten Wellenlängen aussenden, während die glühenden festen Körper, wie die meisten Gestirne, Strahlen aller möglichen Gattungen verschicken, von denen nur einige durch Gasmassen in ihrer Atmosphäre verzehrt werden. Das Spektroskop ist so feinfühlig, dafs es uns die Natur der Sterne bis zur 9. Gröfse herab wohl erkennen läfst. Auch Nebelmassen müssen eine gewisse Lichtintensität haben, wenn sie auf das Spektroskop wirken sollen. Wenn nun das Ergebnis der spektroskopischen Untersuchungen

[6]) Clerke, Geschichte der Astronomie im 19. Jahrhundert, Berlin 1889 S. 25.

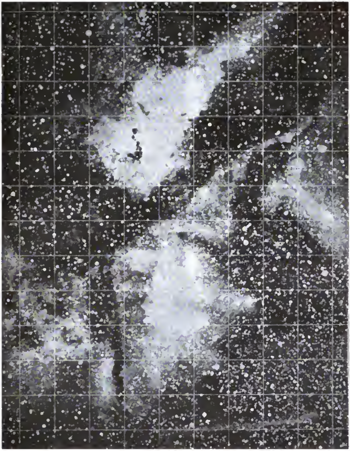
der Milchstrafse lautet, dafs man wohl die kontinuierlichen Spektra sehr vieler ihrer einzelnen Sterne zu sehen vermag, aber noch nicht diejenigen eines nebligen Lichtes darin wahrnehmen konnte, so müssen wir schliefsen, dafs ein solches, wenn es an dem Phänomen des Milchgürtels überhaupt beteiligt ist, jedenfalls zu schwach ist, um der spektroskopischen Forschung zugänglich zu sein.

Es giebt aber eine noch delikatere Untersuchungsmethode, und das ist die Photographie. Man darf dreist behaupten, dafs schlechterdings nichts so schwach ist, als dafs ihm durch die Photographie nicht Stärke verliehen werde, sich zu offenbaren, und das rührt daher, dafs durch sie das Element der Zeit in der besten Weise ausgenützt werden kann. Weder beim direkten noch beim teleskopischen Sehen, noch auch bei der Spektralanalyse (soweit sie nicht die Photographie als dienende Magd heranzieht) ist es möglich, die zeitliche Entwickelung als Beobachtungsmittel zu benutzen. Je länger man aber die empfindliche Platte einem Gebiete des Himmels exponiert, desto stärker werden die Eindrücke, welche die einzelnen Objekte hervorbringen, und selbst die lichtschwächsten Sterne versenden allmählich eine Lichtmenge, die ihnen einen Eindruck auf der Platte sichert. Die in kürzeren Zeiten unendlich kleinen Wirkungen summieren sich in längeren Zeiträumen zu bestimmter, endlicher Gröfse. Die Photogramme der Milchstrafse, welche Russel in Sydney, Barnard auf der Lick-Sternwarte und Wolf in Heidelberg angefertigt haben, zeigen deutlicher, was hier im Laufe langer Zeiträume zu erreichen ist. Es vervielfacht sich da die Zahl der Sterne mit der Exposition.

Von zwei Photogrammen, die Prof. Wolf in der Zeit von 3 Stunden resp. 13 Stunden in derselben Gegend der Milchstrafse im Sternbild des Schwans aufgenommen hat, — er ist bis zu 18 Stunden gegangen — zeigt das eine Sterne bis zur 11,3. Gröfsenklasse herab, das andere auf Seite 510 abgebildete solche bis zur 13,2. Gröfse, die also nur noch den 5,8. Teil des Lichtes jener geben, und die Zahlen der Sterne, die in einem bestimmten Gebiete gezählt werden, stehen genau in demselben Verhältnis. Daneben aber treten bei längerer Belichtung auch nebelhafte Gebilde deutlich hervor, die sonst nur schwach oder gar nicht angedeutet wären. So ist der auf Seite 153 dieses Jahrganges abgebildete Amerikanebel beim Sterne ξ im Schwan wohl auf unserem Photogramm (Seite 510), nicht aber auf jenem nur 3 Stunden exponierten zu erkennen.[7]) Es giebt kaum eine hellere Gegend der

[7]) Die Gründe, warum ein Gebilde auf einer Himmelsphotographie nicht erscheint, während es auf einer andern sichtbar ist, können, (wenn wir von

Milchstrafse, in welcher es nicht gelungen wäre, dergleichen Nebelflecke aufzufinden, auf welche sich wohl eine grofse Menge von Sternen projizieren, die aber für sich nicht auflösbar sind.



Der Nebelfleck bei η im Schiff Argo.
Nach einem Photogramm von Gill in Capstadt (12stündige Exposition).

Verschiedenheiten der Platten ganz absehen) manchmal auch anderwärts zu suchen sein. So zeigt die Bd. III S. 176 abgebildete Gegend der Milchstrafse im Schützen bei einer nur dreistündigen Exposition weit mehr Detail von Nebel-

Dafs unauflösbare Nebelflecke in dem Himmelsbande vorkommen, ist allerdings nicht neu. Es giebt deren sogar sehr helle. So hat John Herschel bei seinem Aufenthalt am Kap eine Zeichnung



John Herschels Zeichnung des Nebelflecks bei η im Schiff Argo.

massen, als eine vier Stunden exponiert gewesene Platte Russels, die unter weit günstigeren Bedingungen aufgenommen wurde. Barnard meint, dafs bei dem Russelschen Bilde die Entwickelung nicht lange genug fortgesetzt worden ist, als dafs die bei ihm so deutlichen nebelhaften Strukturen genügend ausgearbeitet sein könnten. (Knowledge 1891, S. 94.)

des Nebels bei dem Stern η im Schiff Argo entworfen, die wir reproduzieren.[8]) Aber gerade diese Zeichnung ist lehrreich für das Verhältnis der Photographie zum teleskopischen Sehen. Vergleichen wir dieselbe mit einer Aufnahme (Seite 517), die Gill[9]) am Kap mit dem dreizehnzölligen photographischen Fernrohr bei einer Exposition von 12 Stunden an vier Abenden 1892 erhalten hat, so finden wir viele hellere und dunklere Gebiete in beiden Abbildungen zugleich, aber die genaueren Details stimmen keineswegs überein. Statt der bestimmt begrenzten Gebiete in der Zeichnung erblicken wir im Photogramm mehr verschwommene und sanft sich abtönende. Man erkennt, wie dem Zeichner gewisse apperzipierende Vorstellungen von Formen den Griffel geführt haben, und wie insbesondere die vorgefafste Idee, dafs Reihen von Sternchen an der Grenze heller und dunkler Gebiete liegen, störend gewirkt hat. Die empfindliche Platte ist aber gewissenhafter als der ehrlichste Zeichner, in dessen Seele stets vorgefafste Ansichten sich vorher eingezeichnet haben und gegen den guten Willen mit Erfolg ankämpfen. Die photographische Platte mit ihrer seelenlosen Vergangenheit erscheint einzig geeignet, die reine Wahrheit über die himmlischen Formen zu erforschen. Man kann nur staunen, sagt Barnard bei der Besprechung einiger Photogramme, die er mit einem Porträt-Objektiv aufgenommen hat, über die wunderbare Leistungsfähigkeit der photographischen Platte allein im Vergleich mit dem Auge und dem Teleskop. So wären wir demnach zu dem Schlusse gelangt, dafs das Phänomen der Milchstrafse durch kleine und kleinste Sterne zustande kommen kann, sowie durch ungelöste Nebel, auf welche sich dieselben projizieren. Wir dürfen diese Nebel auch ruhig für unauflösbar, für Gasmassen halten. Je stärkere Vergröfserungen und je längere Expositionszeiten wir anwenden, desto mehr kleine Sterne werden wir auf den milchigen Massen der Nebel sich abbilden sehen, desto schärfer werden aber auch diese hervortreten. Deshalb haben z. B. Easton und Klein[10]) es ausgesprochen, dafs der Gürtel der Milchstrafse nicht eigentlich auflösbar sei, sondern dafs sich nur immer mehr Sterne auf ihm abbilden. Solche ausgedehnten Nebelmassen sind über den ganzen Himmel verteilt. Im Perseus hat sie Archenbold durch die Photo-

[8]) Die Aufmerksamkeit des Forschers wurde auf diese Gegend des Himmels hingelenkt durch das merkwürdige Aufschnellen des Glanzes dieses veränderlichen Sterns, welches gerade damals stattfand.

[9]) The Astrophysical Journal No. 1.

[10]) Sirius 1894, auszüglich in Umlaufts Zeitschr. für Geogr. und Statistik, XVI, 11 (August 1894).

graphie nachgewiesen, und später hat sie Barnard mit dem 36-zölligen Refraktor gesehen. Der Plejadennebel,[11]) welchen die Gebrüder Henry in Paris entdeckten, ist, wie Barnard mit einer 6-zölligen Porträtlinse nachzuweisen vermochte, nach Osten hin weit ausgedehnt, wenn er auch dort viel schwächer als in der Gruppe selbst ist, und es führen — wie Wolf durch längere Expositionen fand — von dem eigentlichen Plejadennebel nach den umgebenden grofsen Nebelmassen Brücken hinüber. Die Plejaden liegen in einer ovalen nebelarmen Gegend, die aber von einer Reihe anderer Nebel umgeben ist, deren zerfetzte Gestalt das Festlegen einer genauen Grenze gegen die dunkle Oase schwer macht. Auch lassen Photogramme von Barnard, Pickering in Cambridge (U. S.) und Wolf eine grofse Ausdehnung des Orionnebels nach Westen hin erkennen, so dafs möglicherweise zwischen diesen räumlich weit getrennten Gebilden ein Zusammenhang bestand[12]). Noch ist nicht der ganze Himmel in genügend langen Expositionen zur Herleihung seines wahren Konterfeis gezwungen worden, aber man darf dreist annehmen, dafs solche schwach leuchtenden Gasmassen einen guten Teil des Firmaments verschleiern. Es wird demnach auch erlaubt sein, jene Nebelmassen in der Milchstrafse als zufällig dorthin geratene Chaosfetzen anzusehen, die dem eigentlichen Phänomen fremd sind. Dann würden zu dessen Erklärung nur die kleinen Sterne übrig bleiben. Da jene Nebelmassen überhaupt erst bei starker Vergröfserung zum Vorschein kommen, also kaum noch auf das Auge merklich wirken können, so erscheint es, um das optische Phänomen des Milchschimmers zu erklären, so wie er sich dem blofsen Auge präsentiert, kaum nötig, die Nebelflecke zu Hilfe zu rufen. Man wird sich an die kleinen Sterne halten können.

Es ist in hohem Grade wahrscheinlich — so dürfen wir schon jetzt behaupten —, dafs die teleskopischen Sterne es sind, welche in unserem Auge die Erscheinung des Himmelsbandes erwecken. Aber der Beweis ist noch unvollständig. Wenn der Chemiker durch die Zersetzung des Wassers gezeigt hat, dafs Wasserstoff und Sauerstoff in ihm enthalten sind, so ist damit die Zusammensetzung des Wassers noch nicht bewiesen. Die induktive Beweisführung verlangt vielmehr, dafs noch gezeigt werde, wie aus den beiden Elementen sich das Wasser wieder bilden lasse. Wenden wir das auf das himmlische Phänomen an, so ist zu zeigen, dafs aus kleinen Sternen eine Milchstrafse gebildet werden kann. Wie der Chemiker ferner nachzuweisen hat, dafs sich das

11) H. u. E. Bd. III S. 458 ff., Bd. VII S. 378, Astr. Nachr. No. 3253 u. 3275

12) Berberich, Nat. Rdsch. 1895, No. 3 S. 39.

Wasser nur bildet, wenn die Elemente in ganz bestimmten Gewichtsverhältnissen zur Verbindung gezwungen werden, so ist für die Himmelserscheinung zu zeigen, dafs sie hervorgebracht wird, wenn man den einzelnen Teilen des Himmelsbandes gerade soviel Sterne der verschiedenen Gröfsenklassen zuteilt, als wirklich in ihnen enthalten sind. Man kann das etwa in einer Zeichnung klar machen, in die man gerade diese Sterne in ihrem Wirkungsverhältnis einträgt, oder man kann auch auf kleinen Umwegen zum Ziele gelangen. Man erkennt aber leicht, dafs eine Arbeit für diesen Zweck ganz unumgänglich ist, und das ist die Auszählung aller Sterne, die in den einzelnen Teilen der Milchstrafso wirklich vorhanden sind. Diese Aufgabe ist freilich noch ungelöst, und sie ist auch nicht einmal lösbar, denn selbst bei der ausgedehntesten Mitarbeit von Laienkreisen bei dieser keineswegs besondere Schulung erfordernden Auszählung des Himmels würde die Unzahl kleinster Sterne, die sich wie die Sandkörner am Meeresstrande häufen, unbesiegbare Schwierigkeiten bieten. Aber wir dürfen das Problem, wenn nicht für voll, so doch für annähernd gelöst auch dann ansehen, wenn nur für einige Gegenden der Milchstrafse die Abhängigkeit des gröfseren oder geringeren Glanzes von dem Überschufs oder Mangel an kleinen Sternen in der betreffenden Region bewiesen ist. Dies ist ja die allgemeine Art in den induktiven Wissenschaften, Gesetze zu bilden, dafs man aus einer Reihe von Einzelfällen auf die Gesamtheit der möglichen Fälle schliefst; und das Gesetz kann als desto besser belegt angesehen werden, für je mehr Einzelfälle es demonstriert worden ist. In einzelnen Gegenden des Himmels sind nun solche Auszählungen oder Aichungen vorgenommen worden. W. Herschel hat an nicht weniger als 3400 Stellen des in Slough sichtbaren Himmels die Sterne von der 1. bis 15. Gröfse ausgezählt, die im Gesichtsfelde seines Fernrohrs von einem Viertel der Moudgröfse erschienen, und Sir John Herschel hat dieselbe Arbeit in Kapstadt für das dort sichtbare Himmelsgewölbe ergänzt und letzteres an 2299 Stellen geaicht. Diese Art von Aichungen ist später noch von Proctor und von Prof. Th. Epstein in Frankfurt a. M. an einzelnen Stellen des Himmels vorgenommen worden. Der letztere hat allein an 2000 verschiedenen Stellen des Himmels die Sterne von der ersten bis herab zur 11. und 12. Gröfse ausgezählt, welche je zwei Vollmondsgröfsen umfassen und zusammen den 57. Teil des gesamten Himmels einnehmen. Diese fleifsigen Arbeiten erfahren eine sehr wesentliche Ergänzung durch eine naheliegende andere Methode. Mufs man denn gerade, am Fernrohr weilend, die an-

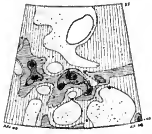
strengende Zählarbeit verrichten, kann man das nicht nach Katalogen oder Sternkarten in jedem gewünschten Areal des Himmels zu beliebiger Tageszeit bequemer vollbringen? Wenn man aus Katalogen und Karten eine genaue Übersicht der kleinen und kleinsten Sterne gewinnen könnte, so wären die Aichungen am Fernrohr in der That überflüssig gewesen. Aber vollständige Aufzeichnungen aller Sterne giebt es nicht. Wohl liegen ziemlich genaue Ortsbestimmungen der nördlichen Sterne vom Nordpol bis zum südlichen Wendekreise vor, die nicht kleiner als etwa 9,5. Gröfse sind. Dieselben bilden die Grundlage der berühmten Bonner Durchmusterung, welche Argelander um die Mitte dieses Jahrhunderts im Verein mit Krüger und Schönfeld hauptsächlich zu dem Zweck vorgenommen hat, um für die Beobachtungen der sich damals häufenden Planeten brauchbare Vergleichssterne zu katalogisieren. Bis zum 2. südlichen Parallelkreise sind nicht weniger als 323198 Sterne beobachtet worden. Die 134000 noch weiter südlich gelegenen Sterne, deren Aufnahme Schönfeld allein besorgt hat, sind sogar teilweise noch lichtschwächer — etwa bis zur 10. Gröfse herabgehend. Eine Fortsetzung dieser Arbeit, welche Gould für die Sterne des südlichen Sternenhimmels zu Cordoba in Argentinien ausgeführt hat, umfafst 73160 Sterne bis zur 9,5. Gröfse herab. Die Sterne der Durchmusterung sind aufserdem sorgfältig in Karten eingetragen worden, so dafs man bei deren Anblick ein Gesamtbild des Sternenhimmels bis zum südlichen Wendekreise erhält, soweit dabei Sterne bis zur 9,5. oder 10. Gröfse in Betracht kommen. Ein einziger Blick auf die Bonner Karten läfst nun sofort die Fülle der kleinen Sterne in den Regionen hervortreten, welche das Himmelsband passiert, und es ist schon hiernach klar, dafs die teleskopischen Sterne bis zur 10. Gröfse abwärts an der optischen Erscheinung der Milchstrafse beteiligt sind. Wie weit man der Frage, die uns beschäftigt, durch Auszählung der in bestimmten Feldern der Durchmusterung stehenden Sterne näher treten kann, soll bald gezeigt werden. Hier sei gleich erwähnt, dafs natürlich auch jedes Photogramm für den vorliegenden Zweck ausgenutzt werden kann. Da man mit der längeren Expositionszeit immer kleinere Sterne erhält, so läfst sich durch Auszählung gewisser Gebiete in verschieden lange belichteten Photogrammen die Anzahl der Sterne immer niedrigerer Gröfsen, bis zur 15. herab feststellen — eine unter Umständen recht mühsame Arbeit.

Das allgemeine Ergebnis, das alle diese Auszählungen geliefert haben, ist, dafs die Sterne jeder Gröfse in einem Felde von bestimmtem

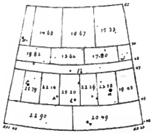
Areal desto zahlreicher auftreten, je näher dasselbe dem Milchgürtel liegt. An dieser Stelle wollen wir von allen einzelnen Ergebnissen, welche man durch die angegebenen Methoden erhält, absehen und nur zweier aus allgemeinen Gesichtspunkten unternommener Arbeiten gedenken, welche die Frage nach dem Zustandekommen des Milchschimmers angreifen. Plafsmann[14]) hat sich die Auszählungen zu nutze gemacht, welche Prof. Seeliger in München nach der Durchmusterung ausgeführt hat. Das von dieser bedeckte Gebiet des Himmels wurde in 8000 viereckige Felder geteilt, und in jedem die Zahl der Sterne gezählt, die zu einer bestimmten Gröfsengruppe gehörten. Die mit dem blofsen Auge sichtbaren Sterne bis zur 6,5. Gröfse herab, welche für das vorliegende Problem nicht in Betracht kommen, bildeten die erste Gruppe. Jede folgende bis zur siebenten abwärts enthält Sternchen, die im Durchschnitt um eine halbe Gröfsenklasse an Glanz gegen die vorhergehende zurückstehen. So lagen nicht weniger als 57000 Zahlenangaben vor. Wie aber kann aus solchen Zahlen ein Bild konstruiert werden, wie es der nördliche gestirnte Himmel mit seinen 458000 Sternen bis zur 9,5. Gröfse herab darbietet? Zunächst mufste Plafsmann die Lichtfülle feststellen, die von den einzelnen Feldern ausgeht — eine langwierige Aufgabe, bei der nur zu berücksichtigen war, dafs jeder Stern einer folgenden Gröfsenklasse $^2/_5$ von dem Lichte der vorhergehenden ausstrahlt. Die verschiedenen Lichtmengen, welche sich auf Felder ganz verschiedener Gröfsen bezogen, liefsen sich auf eine einheitliche Gröfse (20 Quadratgrade = 108 Mondgröfsen) bringen. Hätte man nun farbige Töne nach Mafsgabe der so erlangten Zahlen in Felder einer Karte eingetragen und erwartet, daraus ein Bild des vom Milchgürtel durchzogenen Himmels mit feineren Details zu erhalten, so würde man sich schlecht vertraut mit der Natur des Auges zeigen. Unsere Empfindungen stehen nicht in dem Verhältnis der Reize. Sie nehmen vielmehr um konstante Gröfsen zu, wenn sich die Reize in bestimmter Weise vervielfachen. Will man die Wirkung zweier verschiedener Lichtintensitäten auf das Auge vergleichen, so erkennt man, dafs man nicht diese selbst, sondern ihre Logarithmen in Vergleich stellen mufs. Sind jene Lichtmengen etwa die tausendfache und die zweitausendfache eines Sternes 9,3. Gröfse, so werden die entsprechenden Empfindungen durch die Zahlen 3,00 und 3,30 gemessen. Die Empfindung des Auges beginnt erst, wenn der Reiz eine gewisse Gröfse überschreitet, und es hat sich gezeigt, dafs für den Anblick des Milchlichtes dieser Schwellenwert gerade erst dann

[14]) a. a. O. S. 108 ff.

erreicht wird, wenn das Licht von tausend solchen Sternen sich über einen Raum von 20 Quadratgraden verbreitet, was dem Glanze eines Sternes 7. Gröfse entspricht, der sich auf 2 1/4 Vollmondsgröfse verteilt. Bemifst man eine Reihe von Farbentönen nach den genannten Zahlen und trägt den schwächsten für 3,0 auf, so erhält man in der That ein Bild des Himmels, das im allgemeinen den Verlauf der Milchstrafse gut wiedergiebt und auch viele Einzelheiten derselben, wie das Anwachsen der Helligkeit in den Sternbildern des Schwans und des Perseus, gut darstellt. Wenn manche Einzelheiten, welche die Zeichnungen der Milchstrafse aufweisen, nicht ebenso gut aus dieser theore-



Linien gleicher Lichtstärke in der Gegend von π bis ν im Schwan.



Relative Lichtstärke der einzelnen Felder derselben Gegend.

tischen Aufnahme von Plafsmann hervorgehen, so kann daran wohl schuld sein, dafs der praktische Zeichner an dieser Stelle einer Störung durch hellere Sterne oder Kontrastwirkungen anderer Art unterlag, oder auch der Umstand, dafs die Sterne der Bonner Durchmusterung in der That noch nicht völlig genügen, um über die Details des Milchgürtels Rechenschaft zu geben, dafs man feinere Gebilde, also zunächst die kleineren Sterne, dazu herbeiziehen mufs. Dafs dies der Fall ist, das scheint aus der anderen Arbeit hervorzugehen, auf die wir anspielten, und welche Easton zum Verfasser hat[15]), den talentvollen Beobachter und geschickten Techniker, wie ihn van de Sande-Bakhuyzen in dem Vorwort zu seinen Milchstrafsenzeichnungen nennt. In der richtigen Erkenntnis, dafs nur die Spezialforschung zu sicheren Ergebnissen führen könne, hat Easton zunächst zwei Gebiete der Milchstrafse einer eingehenden Prüfung unterworfen, und zwar gerade solche, in denen Flecke von sehr verschiedener Leuchtkraft dicht bei

[15]) Easton, sur la distribution des étoiles dans une partie de la voie lactée (Astr. Nachr. 3270).

einander stehen. Solche Regionen weist z. B. das Sternbild des Adlers und das des Schwans auf. Gerade für diese Gegenden lagen auch mannigfache Aichungen, Auszählungen und Photogramme vor. Wir geben hier eine Darstellung der im Schwan untersuchten Region. Im Bild links sind die Linien, welche dem Auge als die Grenzen heller und weniger heller Gebiete erscheinen, ausgezogen und die Gebiete durch die Art der Schraffierung kenntlich gemacht; im Bild rechts bedeuten die in den einzelnen Feldern stehenden Zahlen die aus den Aichungen sich ergebende Sternfülle, ausgedrückt durch einen beliebig angenommenen Einheitsstern. Während die Durchmusterung Sterne bis ungefähr zur 10. Gröfse giebt, sind im Photogramm solche bis zur 14., ja im Negativ sogar bis zur 15,5. Gröfse zu erkennen. Die Aichungen in diesem Gebiete rühren von Prof. Celoria in Mailand (bis zur 11. Gröfse), von Epstein (bis zur 12.) und von W. Herschel (bis zur 15. Gröfse) her. Daneben hat Easton auf den Wolfschen Photogrammen Stellen ausgezählt, die den Epsteinschen Aichfeldern an Gröfse gleich waren. Greifen wir einige der Resultate heraus:

1. In einer Gegend, welche durch eine mittelmäfsige Stärke des Milchscheines ausgezeichnet ist, beim Sterne B.A.C.7112[16]) nordwestlich vom Stern Deneb zählt man in einer Fläche dieser Gröfse 15 Sterne von der 1. bis 10. Gröfse, 70 bis zur 11,3. Gröfse (Photogramm A von Wolf mit dreistündiger Exposition), 112 von der 1. bis zur 12. Gröfse (Epsteins Aichungen), 299 ungefähr bis zur 13,2. Gröfse (Photogramm B von Wolf mit dreizehnstündiger Exposition), und ganz nahe dabei zählte W. Herschel in einem achtmal so kleinen Teleskopfelde 232 Sterne bis zur 15. Gröfse.

2. Die Gegend, welche um einen Monddurchmesser südlich von f^2 im Schwan liegt, ist einer der hellsten Flecke des nördlichen Teiles der Milchstrafse. Hier finden sich im Bonner Atlas 23 Sterne, ungefähr 160 auf Wolfs A-Photogramm, 665 auf dem B-Photogramm, während doch die Sterne 13. und 14. Gröfse auf dem Positiv durch die Scheiben der hellstenSterne fast verdeckt werden. Der Herschelsche Fernrohrriese zeigte in der achtmal kleineren Fläche 360 bis 400 Sterne.

3. Eine Stelle nördlich von dieser ist dagegen durch völlige Dunkelheit ausgezeichnet, und sie ähnelt darin einer Gegend der südlichen Halbkugel, die man ebendarum den Kohlensack genannt hat. Hier zählte Herschel nur 15 bis 41 Sterne, während auf dem acht-

[16]) D. h. No. 7112 im Katalog der British Association.

mal so grofsen Areal der Durchmusterung nur 6, auf Wolfs A-Photogramm nur 10 Sterne zu zählen sind.

Hieraus lesen wir ohne besondere Mühe ab, dafs die Zahl aller Arten von Sternen zunimmt, sobald man von den dunklen zu den helleren Gebieten übergeht. Nicht nur die photographischen Zwergsterne, auch schon diejenigen der Bonner Karten werden zahlreicher in den glänzenderen Gebieten. Aber bei genügender Aufmerksamkeit kann eine andere Thatsache uns nicht entgeben: die Zahl der kleinsten Sternchen nimmt von einer Gröfsenklasse zur nächst niedrigen in den lichtschwachen Gebieten nicht mehr in demselben Mafse zu, wie in den helleren. Es ist, als ob über die 13. oder 14. Gröfse hinaus eine Zunahme von Sternen in den lichtschwachen Gebieten kaum mehr stattfinde. Hieraus müssen wir folgern, dafs die kleinsten Sterne, welche in den helleren Gebieten ganz unverhältnismäfsig häufiger auftreten als in den dunkleren, es vielfach sind, denen die Milchstrafse ihre Leuchtkraft verdankt. Auch ein dritter Schlufs, den wir aus den angeführten Zahlen ziehen können, soll hier seine Stelle finden. Leicht erkennt man, dafs die Epsteinschen Aichungen der Sterne bis zur 12. Gröfse kein stärkeres Anwachsen der Sternfülle nach den helleren Regionen hin andeuten, als bereits die Argelanderschen Sterne bis zur 10. Gröfse etwa. Sehr viel kräftiger ist die Vermehrung der photographischen Sterne, wenn man sich aus dunkleren in hellere Gebiete begiebt; das zeigen beide Wolfsche Aufnahmen recht deutlich. Während das B-Photogramm in demselben Raume nur $2\frac{1}{2}$ mal soviel Sterne ergiebt wie Epsteins Aichungen, wenn dieser Raum relativ dunkel ist, zählen wir in den helleren Räumen dort viermal mehr als hier, und auf der A-Aufnahme walten ganz ähnliche Verhältnisse. Hier kann kein Grund für die merkwürdige Erscheinung gesucht werden als der Umstand, dafs die kleinen Sterne, welche das Milchstrafsenlicht bilden, eher auf die photographische Platte als auf die Netzhaut wirken, oder ihre chemische Wirksamkeit ist relativ stärker als ihre mit dem Auge geschätzte Lichtstärke. Sie müssen demnach einen Überschufs an ultravioletten Strahlen haben.[17]) Das deutet ferner auf einen einheitlichen Charakter des Spektrums dieser Sterne, wie die Thatsachen gleichfalls bestätigen.[18])

[17]) Diese Thatsache ist unabhängig von einer andern, dafs nämlich das Licht der Sterne in der Milchstrafse im allgemeinen um 0,2 Gröfsenklassen zu niedrig geschätzt wird. Wir müssen dies vielmehr daher erklären, dafs der helle Hintergrund eine schwächende Kontrastwirkung hervorbringt (oder der dunkle Hintergrund auf andere Sterne verstärkend wirkt).

[18]) Diese Spezial-Untersuchungen im Sternbilde des Schwanes und des Adlers erscheinen uns genügend, um allgemein gültige Schlüsse daraus abzu-

Fassen wir die bisherigen Ergebnisse zusammen, so dürfen wir sagen: Das Milchstrafsenlicht wird durch viele kleine Sterne hervorgebracht, und zwar scheinen die von Herschel geaichten Sterne bis zur 15. Gröfse herab in etwas stärkerem Mafse beteiligt als die kleinsten Sterne der Bonner Durchmusterung, die für sich nicht über alle Details der Milchstrafse genügende Rechenschaft geben. Ungelöste Nebel sind in der Milchstrafse vorhanden, aber es ist nicht nötig, sie zur Erklärung des optischen Phänomens heranzuziehen.

leiten. Aber es wird interessant sein, zum Vergleich auch andere Gegenden zu prüfen. Die Arten der Forschung sind so einfach, dafs gerade hier das Laienelement sich um die Förderung astronomischer Erkenntnis verdient machen könnte. Auszählungen am Fernrohr und nach Photogrammen, das ist alles, was dazu gehört. Daneben aber ergiebt sich, um die in diesem dritten Schlusse aufgestellten Behauptungen zu bekräftigen, die Notwendigkeit, auch solche Platten für die Aufnahmen der Milchstrafse zu benutzen, auf welche dieselbe ebenso wie auf das Auge wirken müfste, also die orthochromatischen Platten. Wir zweifeln nicht, dafs derartige Aufnahmen sich in genauer Übereinstimmung mit den Aichungsergebnissen befinden werden.

(Schlufs folgt.)

Wie der Zwölfzöller der Urania entstand.

Von **Dr. H. Homann** in Berlin.

(Fortsetzung.)

VII.

Das von dem Objektiv entworfene Bild der himmlischen Gegenstände, das an und für sich meist zu klein ist, um feinere Einzelheiten an ihm wahrnehmen zu können, wird durch die Betrachtung mit dem Okular vergröfsert. Wie die erreichte Vergröfserung von dem Verhältnis der Brennweiten von Objektiv und Okular abhängt, ist schon früher berührt worden. Um aber ein Objektiv vollständig ausnutzen zu können, um die den jeweiligen Beobachtungsumständen am besten entsprechenden Vergröfserungen anwenden zu können, genügt es nicht, wenn demselben ein Okular beigegeben ist; man mufs vielmehr eine Anzahl derselben von verschiedenen Brennweiten zur Verfügung haben. Für lichtschwache Objekte von einiger Ausdehnung, wie Nebelflecke und Kometen, mufs man sich einer schwächeren Vergröfserung bedienen, weil die Lichtmasse dieser Gebilde dabei auf einen kleineren Raum zusammengedrängt wird, die Objekte also heller erscheinen. Für die Untersuchung enger Doppelsterne wendet man dagegen möglichst starke Vergröfserungen an, weil die Fixsterne auch bei diesen noch als leuchtende Punkte erscheinen, also kein Licht einbüfsen, ihre scheinbaren Entfernungen von einander aber gröfser werden, sodafs die Doppelsterne leichter getrennt werden können. Für die Planeten schliefslich benutzt man in der Regel die mittleren Vergröfserungen. Sie haben zwar Licht genug, um auch die stärksten Vergröfserungen ertragen zu können — ja, sie haben sogar oftmals zu viel Licht und machen eine Abblendung des Objektives wünschenswert. Wenn man aber ihre Oberflächenbeschaffenheit studieren will, wenn man beispielsweise das feine Netz der Marskanäle verfolgen will, so macht sich bei den starken Vergröfserungen die Unvollkommenheit unserer Atmosphäre in dem Mafse geltend, dafs man von diesen Details kein scharfes, sondern nur ein ganz verschwommenes Bild

erhält, während man sie mit schwächeren Vergröfserungen noch leidlich genug wahrzunehmen vermag.

Die Atmosphäre, das Luftmeer, das unseren Planeten umgiebt, ist überhaupt der ärgste Feind unserer Fernrohre, und zwar in um so höherem Grade, je gröfser diese sind. In letzter Zeit werden deshalb die grofsen Teleskope möglichst auf Berggipfeln aufgestellt, weil sie dort wenigstens einen Teil der Lufthülle, und zwar gerade den dichtesten, unter sich haben. Nichtsdestoweniger giebt es auch hier nur sehr wenige Tage im Jahre, wo die stärksten Vergröfserungen für Planetenbeobachtungen mit Vorteil benutzt werden können. Die ideale Aufstellung eines Fernrohrs wäre aufserhalb der Atmosphäre. Eine solche giebt es leider auf der Erde nicht, und wenn eine solche vorhanden wäre, so müfste der Astronom erst erfunden werden, der an dem so aufgestellten Fernrohr zu beobachten vermöchte. Man mufs deshalb schon mit dem Vorhandensein des Luftmeeres rechnen und ihm die Beobachtungen anpassen. Dabei mag erwähnt werden, dafs nicht etwa die Wolken in der Luft die Hauptstörenfriede der Beobachtungen sind; im Gegenteil, zwischen grofsen Kumuluswolken ist die Luft oft von ganz wunderbarer Klarheit und gestattet ziemlich starke Vergröfserungen. Wenn freilich eine dicke Wolkendecke den Himmel umspannt, ist nichts zu sehen — dann wird man aber auch nicht in die Versuchung geführt, zu beobachten. Wenn aber in einer klaren Winternacht die Sterne mit prächtigem Leuchten in allen Farben funkeln, wenn die Anzahl der Gestirne bei genauem Hinsehen sich ins Unermefsliche zu vermehren scheint, wenn jeder Punkt des Firmamentes mit mildem Glanze zu flimmern beginnt, dann mag wohl mancher versucht sein, zum Fernrohr zu eilen, um diese Pracht etwas eingehender zu studieren. Aber wie bald wendet er enttäuscht den Blick hinweg! Nicht einen Augenblick erscheinen die Sternbilder ruhig! Wie eine Fliege an der Fensterscheibe hin und her summt, hüpfen sie auf und nieder, und von genauer Beobachtung kann keine Rede sein.

Inmitten einer grofsen Stadt, rings umgeben von rauchenden Essen und Schloten, ist die Aufstellung eines grofsen Fernrohres natürlich am allerungünstigsten. Läfst sich aber eine solche Aufstellung nicht vermeiden, so mufs man umsomehr darauf bedacht sein, alle übrigen Umstände für die Benutzung des Instrumentes so günstig wie irgend möglich zu gestalten. Hierher gehört erstens, dafs man möglichst gute Okulare verwendet, und zweitens, dafs man recht viele Okulare bereit hält, um die Vergröfserungen mannigfach verändern

und immer die für den jeweiligen Luftzustand geeignete Vergröfserung anwenden zu können.

Für den Urania-Zwölfzöller wurde aus diesem Grunde eine Okularkonstruktion gewählt, welche nach dem Urteil der Fachmänner die best geeignete war: die euriskopisch-aplanatischen Okulare nach Mittenzwey. Dieselben bestehen aus vier Linsen: zwei Flintglasmenisken sind mit einer dazwischen liegenden bikonvexen Kronlinse zu einem dreifachen Achromaten verkittet, dem dann noch ein Meniskus aus Kronglas zugefügt ist. Diese Okulare geben ein sehr farbenreines, ebenes und unverzerrtes Bild und sind vollständig frei von störenden Reflexen. Aufserdem eignen sie sich aber vorzüglich als Mikrometerokulare, da sie einen verhältnismäfsig grofsen Bildabstand haben, sodafs ihre erste Fläche ziemlich weit hinter der Ebene liegt, in der das von dem Objektiv entworfene Bild zustande kommt, und in der daher auch das Fadennetz des Mikrometers sich befinden mufs.

Solcher Okulare wurden dem Zwölfzöller nun 8 beigegeben, deren Aequivalent-Brennweiten 70, 40, 25, 20, 15, 12,5, 10 und 7,5 Millimeter betrugen, und die demgemäfs die Vergröfserungen: 70, 125, 200, 250, 333, 400, 500 und 670 ergaben. Aufserdem war noch ein Mikroskopsystem beigefügt, das in Verbindung mit den stärkeren Okularen deren Brennweiten um die Hälfte verkürzte, die Vergröfserungen derselben also verdoppelte. So kommen zu den obigen Vergröfserungen noch 800, 1000 und 1340 hinzu. Damit ist eine genügende Auswahl vorhanden, um für jedes himmlische Objekt und für jeden Luftzustand die günstigste Vergröfserung anwenden zu können. Im allgemeinen gilt dabei als Regel, dafs man die Vergröfserung jedesmal so niedrig als möglich wählt. Die geringste Vergröfserung, mit der man an einem Himmelskörper die Einzelheiten sieht, auf deren Beobachtung es ankommt, zeigt diese am klarsten, und es ist eine ganz falsche Vorstellung, die im Laienkreise freilich sehr verbreitet ist, dafs die Astronomen immer mit den stärksten Vergröfserungen arbeiten.

Damit das Fernrohr auch wissenschaftlichen Untersuchungen, astronomischen Messungen dienen könne, ist ihm ein Mikrometer beigegeben, das ein kleines Kunstwerk für sich ist. Ein Mikrometer hat den Zweck, auf irgend eine Weise Messungen innerhalb des Gesichtsfeldes vornehmen zu lassen. Man hat zu diesem Behufe sehr einfache, häufig aber auch recht komplizierte Vorrichtungen. Eine der einfachsten ist das sog. Ringmikrometer: Ein Stahlring, in die Fokalebene des Objektives gebracht, stellt das ganze Mikrometer dar. Die Messung mit demselben erfolgt in der Weise, dafs man aufser dem zu be-

stimmenden Objekt, einem Stern, Kometen oder dergl., noch einen bekannten Vergleichsstern bei völlig unveränderter Lage des Fernrohrs den Ring passieren läfst und die Zeitpunkte, für welche beide Objekte die Kanten des Ringes berühren, genau anmerkt. Aus den Unterschieden dieser Zeitpunkte läfst sich die Stellung des zu bestimmenden Himmelskörpers zu dem mitbeobachteten bekannten Sterns auf einfache Weise berechnen. Dieses Ringmikrometer ist für kleinere Fernrohre von grofser Bedeutung, weil es keine feste Aufstellung voraussetzt, also bei jedem transportablen Instrument Verwendung finden kann und nur die unveränderte Lage des Fernrohrs während der Beobachtung erfordert. Aufserdem ist der Ring im dunklen Gesichtsfelde jederzeit leicht zu sehen, so dafs man keine Beleuchtung braucht und demnach auch ganz schwache Objekte bequem beobachten kann. Schliefslich ist ein solches Mikrometer auch verhältnismäfsig billig.

Ungleich vollkommener sind die Schraubenmikrometer, dafür aber auch ganz erheblich teurer. Während ein Ringmikrometer für 10 bis 20 Mark käuflich ist, kostet ein Mikrometer, wie es zu dem Urania-Refraktor gehört, nach dem Preisverzeichnis der Firma Bamberg 2500 Mark. Die Schrauben- oder Fadenmikrometer ermöglichen eine Messung dadurch, dafs ein in die Fokalebene des Objektivs gebrachter Faden durch eine sehr feine, äufserst sorgfältig hergestellte Schraube bewegt wird. Der Kopf dieser Schraube trägt eine Teilung, an der man ablesen kann, um wieviel die Schraube gedreht worden ist. Aufserdem ist das Mikrometer, um dem Auge in dem Gesichtsfelde bestimmte Marksteine zu bieten, nach denen man die Stellung des zu beobachtenden Objektes zu bestimmen vermag, mit einem festen Fadennetz versehen. Siebenzehn Fäden, in bestimmte Gruppen geordnet, sind parallel zu einander ausgespannt, die in der Mitte von einem Längsfaden senkrecht geschnitten werden, zu dessen beiden Seiten wieder je ein Faden in bestimmtem Abstande ihm parallel läuft. Dies ist das feste Fadennetz. Über dieses hin lassen sich nun mittelst der Mikrometerschraube drei bewegliche Fäden bewegen. Die Schwierigkeit bei der Konstruktion eines solchen Mikrometers liegt aufser in der genauen Herstellung der Schraube und der sicheren Führung des Schlittens, der die beweglichen Fäden trägt, noch vor allem darin, dafs die letzteren möglichst nahe in derselben Ebene liegen müssen, in der sich das feste Fadennetz befindet, weil nur dann die beweglichen und die festen Fäden gleich scharf gesehen werden können. Beide genau in dieselbe Ebene zu bringen, ist natürlich nicht möglich, da sich sonst die be-

weglichen Fäden nicht bei den festen vorbeiführen lassen würden. Schon daraus ergiebt sich, dafs die Fäden selbst sehr dünn sein müssen. Dies ist aber auch deshalb erforderlich, weil sie sonst bei starken Vergröfserungen einen bedeutenden Teil des Gesichtsfeldes verdecken würden. Man benutzt daher für diese Zwecke ganz feine Spinnenfäden, deren Dicke nur wenige Hundertteile des Millimeter beträgt, so dafs sie ohne Vergröfserung überhaupt kaum wahrnehmbar sind. Die Ebenen der festen und der beweglichen Fäden können dann in einen Abstand von weniger als ein Zehntel-Millimeter gebracht werden und erscheinen selbst bei starken Vergröfserungen sämtlich noch vollkommen scharf. Aufserdem ist das ganze Mikrometer noch um die optische Achse des Fernrohrs drehbar, so dafs man die beweglichen Fäden in jeder Richtung verschieben kann. Die letztere wird an einem geteilten Kreise abgelesen. Das Mikrometer wird dadurch zu einem Positions-Mikrometer und findet so namentlich zur Messung von Doppelsternen Verwendung. Das feste Fadensystem wird dabei in die Richtung der zu messenden Sterne gebracht und diese wird an dem Kreise abgelesen. Dann mifst man mit dem beweglichen Faden den Abstand beider Sterne, indem man ihn mittelst der Schraube von einem zum anderen bewegt. Richtung und Abstand reichen aus, um die Stellung der beiden Gestirne zu einander völlig genau zu bezeichnen.

Bei den stärkeren Okularen ist man nicht imstande, das ganze Fadennetz mit einem Male zu übersehen. Um aber auch mit ihnen die Himmelskörper längere Zeit hindurch verfolgen zu können, sind die Okulare auf einem Schlitten angebracht, der sich durch eine Schraube von dem einen Ende des Fadennetzes zum anderen über dasselbe hin verschieben läfst.

Schon oben war darauf hingewiesen worden, dafs die himmlischen Objekte unter Umständen so hell sind, dafs man zweckmäfsig nicht die ganze Öffnung des Objektivs bei ihrer Beobachtung benutzt, sondern nur einen Teil derselben. Dies erreicht man am einfachsten durch Objektivdeckel mit Öffnungen von verschiedener Gröfse, die vor das Objektiv gesetzt werden. Zu ihrer Auswechselung mufs man sich dann aber immer erst das Objektiv in die Nähe bringen, und das kostet Zeit und Arbeit. Aufserdem müfste man über eine grofse Anzahl solcher Objektivdeckel verfügen, um immer gerade die passendste Abblendung zu bewirken. Aus diesem Grunde ist der Urania-Zwölfzöller mit einer sog. Irisblende versehen, die vom Okularende aus gestellt werden kann, und welche gestattet, die freie Öffnung des Objek-

tivs zwischen zwölf und drei Zoll ganz beliebig zu verändern und gleichzeitig an einem Index die Gröfse der Öffnung abzulesen. Diese Änderung der freien Öffnung ändert lediglich die Helligkeit des Bildes, auf die Vergröfserung ist sie ohne Einflufs, da diese, wie oben schon auseinandergesetzt worden ist, lediglich von der Brennweite des Objektivs und des Okulars abhängt. Die Irisblende besteht aus einer gröfseren Anzahl kongruenter Stahllamellen, die ganz gleichmäfsig auf dem Umfange eines Kreises drehbar befestigt sind. Ein zweiter Kreis, zentrisch zu dem ersten und gegen ihn drehbar, greift mit Stiften in entsprechende Schlitze der Stahllamellen ein. Letztere erfahren daher bei der Drehung der beiden Kreise gegen einander sämtlich eine symmetrische Verschiebung, und sie sind so geformt, dafs sie bei dieser Verschiebung stets eine runde Öffnung in ihrer Mitte freilassen, die mit der Drehung beider Kreise gröfser und kleiner wird. Der Kreis, der die Stahllamellen trägt, ist nun fest vor dem Objektiv angebracht. Der zweite Kreis trägt an seinem Umfang eine Zahnung, in die ein an einer langen Stange sitzender Trieb eingreift. Die Stange ist bis zum Okularende des Fernrohres fortgeführt, endet hier in einem Knopf und trägt kurz davor einen Index, der die Gröfse der jedesmaligen freien Öffnung in der Mitte der Stahllamellen abzulesen ermöglicht.

Auf diese Weise ist es angängig, das Licht allzu heller Objekte in gewissem Mafse abzuschwächen. Denn da die Lichtmengen, die auf eine kreisförmige Fläche treffen, sich wie die Quadrate der Durchmesser dieser Flächen verhalten, so steht die Helligkeit eines mit dem bis auf drei Zoll abgeblendeten Objektiv betrachteten Sternes zu der mit voller Öffnung von 12 Zoll gesehenen im Verhältnis von 9 zu 144. — Der Stern ist also bei voller Öffnung sechszehnmal so hell, als wenn das Objektiv auf drei Zoll abgeblendet ist.

Für den glänzendsten der Himmelskörper, die Sonne, reicht freilich eine solche Abschwächung noch bei weitem nicht aus. Zur Beobachtung der Sonne, deren Licht schon das unbewaffnete Auge nicht zu ertragen vermag, sind bei den kleinsten Fernrohren daher bereits besondere Schutzvorrichtungen erforderlich. Diese bestehen in der Regel in einem dunkel gefärbten Glase, das vor das Okular gesetzt wird. Ein solches Glas hat aber einmal den Übelstand, dafs es die Sonnenscheibe nicht in der natürlichen Färbung zeigt, und zweitens beseitigt es die Gefahr auch nicht vollkommen. Das Objektiv sammelt nämlich nicht nur die Lichtstrahlen, sondern auch die Wärmestrahlen — eine Eigenschaft, die aus der Benutzung der Brenngläser ja all-

gemein bekannt ist. Infolge dessen sind die farbigen Gläser, die aufser dem Licht auch die Wärme von dem Auge des Beobachters fern halten sollen, einer bedeutenden Hitze ausgesetzt und zerspringen sehr leicht, so dafs es nicht selten vorkommt, dafs der Beobachter zu seinem grofsen Schaden plötzlich das volle Sonnenlicht mit dem Auge auffängt. Aus diesem Anlafs ist für Sonnenbeobachtungen dem Urania-Zwölfzöller ein besonderer Apparat beigegeben worden, ein Polarisations-Helioskop, in dem das Sonnenbild in seiner natürlichen Farbe erscheint und beliebig, theoretisch sogar bis zum völligen Verschwinden, abgeschwächt werden kann. Die Wirkungsweise dieses Apparates beruht darauf, dafs das Licht, wenn es von einem durchsichtigen Körper zurückgeworfen wird, polarisiert ist, d. h. dafs es nunmehr seine Schwingungen, die vor der Reflexion in allen möglichen Richtungen vor sich gingen, in einer einzigen Ebene ausführt, und dafs ferner polarisiertes Licht von einer ihm in den Weg gestellten Fläche nur dann vollständig reflektiert wird, wenn seine Schwingungsebene senkrecht auf der Einfallsebene steht. Liegt die Schwingungsebene dagegen in der Einfallsebene, so wird gar kein Licht reflektiert — und bilden schliefslich beide Ebenen irgend einen anderen Winkel mit einander, so wird nur ein Teil des Lichtes zurückgeworfen, umso weniger, je näher die Schwingungsebene des polarisierten Lichtes mit der Einfallsebene auf die reflektierende Fläche zusammenfällt. Das Polarisations-Helioskop besteht danach im wesentlichen aus zwei geschliffenen Glasplatten. Die erste ist in einem Rohre, das an das Okularende des Fernrohrs angesetzt werden kann, unter einem Winkel von 35 $^1/_2$ Grad, dem Polarisationswinkel für Glas, fest angebracht. Das von dem Objektiv kommende Licht wird daher von dieser Platte reflektiert und polarisiert. Es kommt nun zu der zweiten Platte, die gegen die erste beliebig gedreht werden kann, sodafs die Einfallsebene des polarisierten Lichtstrahls in jeden Winkel zur Schwingungsebene dieses Strahls gebracht werden kann. Durch Drehung dieser Platte kann man daher die von ihr reflektierte Lichtmenge beliebig weit vermindern; eine Teilung gestattet, den Betrag der Drehung beider Platten gegeneinander und damit auch die Intensität, mit der das Licht in dem hinter dem Helioskop befindlichen Okulare gesehen wird, abzulesen.

Kurz erwähnt werden mag hier noch, dafs der Urania-Zwölfzöller, wie alle gröfseren Fernrohre, mit einem „Sucher“ versehen worden ist. Bei den starken Vergröfserungen, die man bei einem Objektiv von grofser Brennweite erhält, ist das Gesichtsfeld, d. i. die

Fläche, die man mit einem Male übersehen kann, nur klein. Wenn es also darauf ankommt, ein himmlisches Objekt einzustellen, so wird man lange vergeblich suchen müssen, ehe man es findet. Deshalb ist an dem grofsen Fernrohr ein erheblich kleineres angebracht, von geringer Vergröfserung und grofsem Gesichtsfeld, in dem man das gesuchte Objekt leichter findet. Die Engländer nennen daher dieses Fernrohr nicht „Sucher“, wie wir, sondern „Finder“. Die optische Achse des Suchers ist der des Hauptfernrohrs genau parallel. Man bringt das zu beobachtende Objekt in die Mitte des Gesichtsfeldes des Suchers, die auf irgend eine Weise, durch ein Fadenkreuz, eine Spitze oder dergl. kenntlich gemacht ist, und ist dann sicher, dafs es sich auch im Gesichtsfelde des grofsen Fernrohres befindet. Der Sucher an dem Urania-Refraktor hat eine Öffnung von 81 mm, eine Brennweite von 810 mm und giebt bei zwanzigfacher Vergröfserung ein Gesichtsfeld von $1\frac{1}{4}$ Grad.

(Schlufs folgt.)



C. Friedheim: Einführung in das Studium der qualitativen chemischen Analyse. Achte, gänzlich umgearbeitete Auflage von C. F. Rammelsberg's Leitfaden der qualitativen chemischen Analyse. Berlin, 1894. Carl Habel.

Der Verfasser, früher Assistent von C. F. Rammelsberg, hat sich in dem vorliegenden Buche eine Aufgabe gestellt, deren konsequente Durchführung dem Werke ein von demjenigen anderer kleiner analytischer Werke total verschiedenes Gepräge giebt. Während diese meist Tabellen der analytischen Reaktionen mit äufserst knapper oder gar ohne Erklärung der letzteren enthalten, will der Verfasser hier aus den Reaktionen die allgemeinen chemischen Beziehungen zwischen den Elementen, d. h. in knappen Zügen die ganze anorganische Chemie herleiten. Er findet in diesem Plane ein äufserst wirksames Mittel, dem Streben der heutigen jungen Chemiker, sich möglichst bald — unter Vernachlässigung der anorganischen Chemie — mit der bequemere Ausblicke bietenden organischen zu beschäftigen, entgegenzuarbeiten. Einen analytischen Gang mufs jeder Chemiker durchmachen; und wenn ihm bei dieser Gelegenheit nicht nur Formelkram geboten wird, sondern wenn er, von den Reaktionen ausgehend, auf die interessanteren Gebiete der anorganischen Chemie wie zufällig hingeführt wird, so ist damit ein Anstofs zu weiterer Beschäftigung mit diesem Zweige der Chemie gegeben, der gute Früchte tragen dürfte.

Der Verfasser hat es verstanden, dieser Idee greifbare Form zu geben, obgleich er die praktische Anordnung des alten Leitfadens beibehalten hat. Mit grofser Geschicklichkeit werden bei den Reaktionen — vom Leichteren zum Schwereren fortschreitend — die Verwandschaftsbeziehungen der Elemente herangezogen und erläutert, sodafs derjenige, welcher an der Hand des Buches einen experimental-analytischen Kursus durchmacht, ganz von selbst mit allem Wesentlichen der anorganischen Chemie bekannt gemacht wird. Der Standpunkt des Werkes ist durchaus modern, die Darstellung klar, an manchen Stellen geradezu musterhaft und von grofser Gründlichkeit. Bei diesen lobenswerten, bei ähnlichen Werken nicht häufig vorhandenen Eigenschaften dürfte der Erfolg ein zweifelloser sein. O. L.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.

Himmel und Erde.

Wissenschaftliche Ballonfahrten.

Von Dr. R. Süring in Potsdam.

(Schlufs.)

Für den praktischen Luftschiffer spielt von allen meteorologischen Elementen der Wind die Hauptrolle, und da zu seiner Beobachtung keine besonderen instrumentellen Hilfsmittel erforderlich sind, so haben wir über diesen Gegenstand schon ein ziemlich umfangreiches, allerdings fast gar nicht bearbeitetes Material. Besondere Aufmerksamkeit erregten immer die Fälle, wo entgegengesetzt gerichtete Luftströmungen über einander lagen, um so mehr, da häufig an der Grenze solcher Strömungen ein — bei der sonst völligen Luftruhe im Ballon — sofort auffallender Luftzug, der sogenannte „Gegenwind", empfunden wird; auch sehr energische Rotationen oder unregelmäfsige Schwankungen hat man dabei gelegentlich gespürt. Ein besonders interessanter Fall von wechselnden Strömungen konnte bei Gelegenheit der ersten Hochfahrt am 11. Mai 1894 beobachtet werden, wo aufser dem „Phönix" auch ein Militärballon gleichfalls nur zum Zwecke meteorologischer Beobachtungen aufstieg. An diesem durchaus trüben und regnerischen Tage ging der kleinere Ballon zunächst nach Südsüdost bis Südost, bog in 1600 m Höhe fast unvermittelt nach Nordwest zurück, sank aber bald darauf, da der Ballast verbraucht war, und der Regen den Ballon fortgesetzt beschwerte, und gelangte nun wieder in seine ursprüngliche Fahrtrichtung, sodafs gegen Ende der Fahrt eine etwa drei Kilometer breite Landstrecke dreimal überflogen wurde. Der mit Wasserstoff gefüllte „Phönix" passierte bei seinem starken Auftrieb diese wechselnden Schichten sehr schnell und gelangte dann in eine ziemlich beständige, nach Nordnordwest gerichtete Luftströmung.

Nicht minder interessant als diese Thatsache ist die Erklärung derselben; es stellte sich nämlich heraus, dafs an jenem Murgen zwei barometrische Depressiunen mit zwei ganz selbständigen Wolken- und Windsystemen über einander lagen. Nach den Beobachtungen am Erdboden mufste man die Regenfälle und den ganzen Witterungsverlauf nur durch die untere Depression, welche in der vorangegangenen Nacht über Berlin hinweggegangen war, zu erklären versuchen; die Ballonbeobachtungen zeigten aber, dafs ihr Einflufs bei einer Höhenerstreckung von etwa 1500 m nur sehr gering sein konnte im Vergleich zu der Hauptdepression, welche, trotzdem ihr Kern nördlich von Grofsbritannien lag, über uns aus einer Schneewolke von 6000 m Mächtigkeit bestand. Die Entstehungsursache der beiden Depressionen war offenbar eine ganz verschiedene, und unser Beispiel kann somit als eine Bestätigung der namentlich von Prof. Hann vertretenen Theorie angesehen werden, nach welcher für die Bildung von Cyklonen in erster Linie der allgemeine Luftaustausch zwischen Äquator und Pol mafsgebend ist, und nach welcher lokale Erwärmungen am Erdboden — wahrscheinlich der Grund für die untere Depression — nur eine sekundäre Rolle spielen.

Bei der Besprechung der mittleren Windverhältnisse der oberen Luftschichten sind wir einstweilen fast ausschliefslich auf die Diskussion von 40 russischen Ballonfahrten angewiesen, welche von dem Oberst Pomortzeff verfafst ist.[1]) Den Luftaustausch zwischen einer Cyklone und einem Barometermaximum pflegt man sich so vorzustellen, dafs der Wind am Erdboden der Depression spiralig zuströmt, hier aufsteigt und in der Höhe wieder nach der Anticyklone abfliefst. Ziehen wir um diese Gebilde Linien gleichen Luftdruckes, die Isobaren, so mufs — da die Winde das Minimum entgegengesetzt der Bewegungsrichtung des Uhrzeigers umkreisen — die Windrichtung am Erdboden von den Isobaren nach links, in gröfserer Höhe nach rechts abweichen. Natürlich mufs es von grofsem Werte sein, zu wissen, wo das Einströmen der Luft zum Minimum in ein Ausströmen übergeht, oder mit anderen Worten, wo der Wind parallel den Isobaren verläuft. Wäre diese Höhe konstant, dann würde uns jede Wetterkarte in den Isobaren gewissermafsen die Windbewegung für diese Höhe angeben. Wie zu erwarten, ist dies nicht der Fall; im Bereich von Cyklonen findet sich dieser parallele Verlauf durchschnittlich in 1100 m — ein Resultat, das beiläufig bemerkt, mit Beobachtungen auf dem Brocken

[1]) Referat in Zeitschr. f. Luftschiffahrt XI. 1892, S. 99—109.

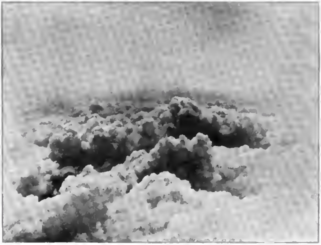
recht gut übereinstimmt — und in Gebieten hohen Druckes in etwa 1400 m Höhe, bleibt also im Mittel innerhalb ziemlich enger Grenzen. Die Werte fallen fast genau zusammen mit der mittleren Höhe der Bildung von Haufenwolken. Diese Region scheint auch insofern eine Bedeutung zu haben, als die Windgeschwindigkeit, welche bei der Erhebung vom Boden zunächst ziemlich rasch anzuwachsen pflegt, über dieser Höhe von rund 1000 m wieder eine geringere wird. Eine solche Abnahme der Windstärke wird auch durch die deutschen Ballonfahrten wahrscheinlich gemacht. Welche Wetterlagen für dieses sehr merkwürdige Phänomen besonders günstig sind, läfst sich noch nicht übersehen, um so weniger, als die „Humboldt-Phönix"-Fahrten nach dieser Richtung hin noch nicht bearbeitet sind. Jedoch läfst sich schon jetzt so viel erkennen, dafs das Gebiet mit geringer Windgeschwindigkeit auf eine verhältnismäfsig flache Schicht beschränkt ist, und darüber hinaus wieder ein rasches Anwachsen der Windstärke stattfindet. Wie man sieht, harren hier noch verschiedene interessante Probleme ihrer Lösung. Dafs sich auf diesem Gebiete schon mit ziemlich einfachen Mitteln viel erreichen läfst, haben die Versuche von Prof. Kremser gezeigt,[2]) welcher kleine, etwa 1 cbm fassende Pilotballons steigen liefs und mittelst eines Theodolithen mit Mikrometer Azimuth, Höhe und scheinbaren Durchmesser des Ballons möglichst häufig beobachtete. Man erhält daraus durch einfache Rechnung die wahre Flugbahn des Ballons. Solche Piloten können, mit Leuchtgas gefüllt, 8—9 km, mit Wasserstoff 12—13 km Höhe erreichen. Neuerdings sind von Herrn Eddy auf dem Blue Hill bei Boston auch Versuche mit fliegenden Drachen angestellt, deren Position von zwei Punkten aus bestimmt wird; durch Vereinigung mehrerer Drachen ist es sogar gelungen, selbstregistrierende Instrumente bis zu etwa 300 m aufsteigen zu lassen. Mit diesen Drachen liefs sich beispielsweise die schon früher gemachte Beobachtung bestätigen, dafs der Mittags an den Küsten wehende Seewind nur bis in geringe Höhen von 300—700 m hinaufreicht.

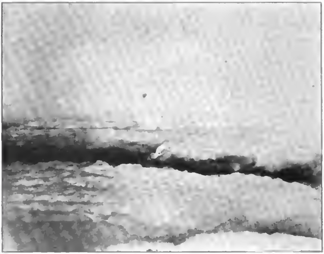
Die optischen Phänomene, zu deren Studium fast eine jede Ballonfahrt reiche Gelegenheit bietet, werden den Meteorologen kaum weniger fesseln als den Naturfreund im allgemeinen. Namentlich das Spiel der Wolkenbildungen mufs immer wieder unsere Aufmerksamkeit erregen. Vom Erdboden aus gesehen, kann man über die Beschaffenheit und die Zusammensetzung einer Wolke sehr wenig aussagen. Am

[2]) Zeitschr. f. Luftschiffahrt XII. 1893. S. 57—64.

Horizont massig und geballt aussehend, entpuppt sie sich, im Zenith angekommen, manchmal als loses flockiges Gebilde; je nach der Stellung zur Sonne kann eine Wolke tief schwarz, gewitterdrohend oder verwaschen und wenig kontrastreich erscheinen. Der Beobachter auf der Erde ist den mannigfaltigsten Täuschungen ausgesetzt; nur der Luftschiffer kann über diesen Punkt Auskunft geben. Und wie in so vielen Dingen weifs er auch hier von den verschiedensten Formen zu berichten, von dem feinen, nur dem geübten Auge erkennbaren Eisnadelfall bei heiterem Himmel bis zur dichten Regenwolke, welche das Tageslicht zum Halbdunkel herabdrückt und dem Aëronauten selbst den Anblick des über ihm schwebenden Ballons entzieht. Die mächtige Haufenwolke des Sommers und die winterliche Schichtwolke, welche oft tagelang den Himmel mit einem gleichmäfsig grauen Teppich bedeckt, stellen sich dagegen als ziemlich lose Gebilde dar, die wenig Licht verschlucken, häufig auch im Innern von einem fast blendenden Weifs erscheinen und den Blick auf nahe Gegenstände durchaus nicht hindern. Im allgemeinen nimmt man an, dafs eine Regenwolke, wenn sie den Gefrierpunkt erreicht, aus Schneeflocken besteht, während noch höher hinauf nur feine Eisnadeln schweben werden, welche uns von unten als Feder- oder Cirruswolken erscheinen. Die allgemeine Giltigkeit dieser letzteren Ansicht wird durch eine Beobachtung bei der letzten Hochfahrt widerlegt, wo sich in 9000 m Höhe in einer Cirruswolke ein regelrechtes kleines Schneegestöber entwickelte, eine mit Rücksicht auf den geringen Luftdruck und den kaum noch mefsbaren Wasserdampfgehalt höchst merkwürdige Beobachtung. Die gar nicht seltenen Fälle, wo bei ziemlich trockener Luft Eisnadelfall oder bei Temperaturen weit unter dem Gefrierpunkt Wolken aus flüssigen Wassertröpfchen bemerkt wurden, können hier nur als Beweis für die zahlreich vorkommenden Modifikationen kurz angeführt werden, da sie auf schwierige, noch nicht genügend geklärte meteorologische Probleme führen. Die beiden Wolkenphotographien (siehe Titelblatt), welche der Verf. ebenfalls der Liebenswürdigkeit der Luftschiffer-Abteilung verdankt, geben eine gute Vorstellung davon, wie sich ein Wolkenmeer von oben gesehen ausnimmt. Namentlich das zweite dieser Bilder, das in 2400 m Höhe, 300 m über dem oberen Wolkenrande aufgenommen ist, zeigt, dafs der Anblick doch in mancher Hinsicht von dem abweicht, den wir von unten zu haben gewohnt sind.

Der Luftschiffer kann wichtige Aufschlüsse über das Entstehen und die Umbildungen von Wolken geben und damit auch Bestätigungen liefern für die auch in dieser Zeitschrift mehrfach erwähnten theo-





Oberfläche von Wolken, vom Ballon aus aufgenommen.

retischen Untersuchungen der Prof. von Helmholtz und von Bezold[3]), welche die Entwicklung mancher Wolkengebilde, insbesondere der reihenförmig angeordneten Schäfchenwolken, auf die Mischung verschieden warmer und feuchter Luftströme zurückführten. Thatsächlich hat man denn auch sehr häufig im Ballon das Vorhandensein und die Entstehungsweise solcher Wolkenwogen beobachten können; in einigen Fällen wurde der Ballon auf den Wolken schwimmend wie ein Schiff auf den Wellen in ganz regelmäfsigen Zeitabschnitten gehoben und gesenkt, und so die Analogie mit der Entstehung der Wasserwogen unmittelbar vor Augen geführt. Auf Grund der von den Luftschiffern gelieferten Daten kann das Problem jetzt rechnerisch weiter verfolgt werden. Der Vorgang der Luftmischung ist damit nach einem kurzen Stadium der Nichtbeachtung wieder in den Vordergrund des Interesses getreten. Wenn die Mischung auch nicht direkt, wie man früher allgemein annahm, für die Niederschlagsbildung eine nennenswerte Rolle spielt, so ist sie doch für die Wolkenentstehung und damit für den Wärmeaustausch zwischen Luft und Erdboden und indirekt vielleicht sogar für den Regenfall von fundamentaler Bedeutung.

Die Häufigkeit der Übereinanderlagerung verschieden dichter Luftschichten erklärt es auch, warum der Aëronaut so oft in der Lage ist, sonst seltene atmosphärische Lichterscheinungen zu bewundern. Streicht ein warmer Luftstrom über eine kältere dichte Schicht, dann kann man hoffen, Luftspiegelungen zu sehen, z. B. umgekehrte Bilder vom Erdboden, welche nach totaler Reflexion von der Grenzschicht unser Auge treffen. Den Schatten des Ballons, umgeben von einer Aureole, sieht man fast regelmäfsig, wenn man eine Wolkendecke siegreich durchbrochen hat, aber auch das eigentliche Brockengespenst, den scheinbar vergröfserten Schatten des Beobachters auf den Wolken, umgeben von farbigen Ringen, erblickt man durchaus nicht selten. Desgleichen sind alle Verzerrungen des Sonnenbildes durch Refraktion, Lichtsäulen, Nebensonnen, Sonnenhöfe u. dgl. vom Ballon aus weit schärfer zu beobachten als selbst vom Gebirge, da sich in der Nähe des Bodens doch häufig störende Dunst- oder Nebelschichten bilden. Es braucht kaum hervorgehoben zu werden, dafs ein klarer Sonnen-Auf- oder -Untergang, vom Ballon aus gesehen, zu einem der grofsartigsten Naturschauspiele gehört.

Das erste elektrische Experiment des Vereins zur Förderung der

[3]) Himmel und Erde IV 1891/92 S. 46, VI, 1893/94 S. 201.

Luftschiffahrt war ein höchst lehrreiches, aber durchaus unfreiwilliges: die Explosion des Ballons „Humboldt“ nach seiner eben beendeten sechsten Fahrt. Da die Annahme, dafs das Unglück durch den Funken einer brennenden Cigarre entstanden sei, bald aufgegeben werden mufste, so wurden von Prof. Börnstein[4]) Versuche über die elektrische Erregbarkeit der Ballonhülle angestellt. Hierbei ergab sich, dafs bei heiterem, trockenem Wetter — in diesem Falle war eine elfstündige Fahrt in vollem Sonnenschein vorangegangen — der Gummistoff die äufsere und die innere Hülle elektrisch isoliere, sowie ferner, dafs der Stoff durch Reibung stark elektrisch wird. Bei der Landung hat sich offenbar Reibungselektrizität entwickelt; die Elektrizität der äufseren Hülle wirkte influenzierend auf die Metallteile des Ventils, und bei dem Herausnehmen des letzteren entstand Entladung und Explosion. Möglicherweise hat der Ballon auch schon während der Fahrt eine elektrische Ladung angenommen; dagegen scheint die Reibung des ausströmenden Gases nicht von Einflufs zu sein. Diese Versuche sind um so lehrreicher, weil schon mehrere ähnliche Explosionen, teils mit traurigerem Ausgange, vorgekommen sind, und jetzt nach Auffindung der Ursache leicht ein Mittel angegeben werden kann, solche Unfälle zu vermeiden. Man befestigt an den Metallteilen des Ventils lange Kupferdrahtspiralen, verbindet dieselben nach der Landung mit der Erde und hat so eine dauernde Ableitung der Elektrizität.

Beobachtungen der Luftelektrizität sind vom Ballon aus nur in geringer Zahl ausgeführt, im „Phönix“ nur bei vier Fahrten. Der Hauptgrund hierfür ist, dafs sich bei feuchtem Wetter und namentlich im Innern von Wolken die Isolierung der elektrischen Apparate nicht lange erhalten läfst. Die Messungsmethode ist im Prinzip sehr einfach. An zwei isoliert aufgehängten, verschieden langen Schnüren läfst man Wasser herabfliefsen; an den Ausflufsstellen sammelt sich Elektrizität an, und mittelst eines Elektroskops liest man den Spannungsunterschied (Potentialdifferenz) in dem Abstande der Schnurenden und gleichzeitig die Art der Elektrizität ab. Zur Vergleichung werden alle gemessenen Potentialdifferenzen auf ein Meter Abstand reduziert. Bei heiterem Himmel ist die Luft positiv, demnach die Erdoberfläche negativ elektrisch, und man glaubte aus den Beobachtungen auf Thürmen und Bergen und auch nach einigen Ballonfahrten schliefsen zu können, dafs das Potentialgefälle mit wachsender Höhe zunähme.

[4]) Bericht über einige Versuche, betreffend elektrische Ladung der Ballonhülle. Zeitschr. f. Luftschiffahrt. XII. 1893. S. 237—244.

Die Peltier-Exnersche Theorie suchte dies dadurch zu erklären, dafs der vom Boden aufsteigende Wasserdampf mit negativer Elektrizität geladen sei. Diese Hypothese ist nach den Ergebnissen der Phönix-Fahrten — und dieselben werden bestätigt durch zwei Fahrten des Franzosen Le Cadet und eine Fahrt des Herrn Tuma in Wien — nicht mehr haltbar, denn es zeigte sich immer eine Abnahme der positiven Potentialdifferenzen, woraus nach Prof. Börnstein[5]) hervorzugehen scheint, dafs in der Atmosphäre Elektrizitätsmassen positiven Vorzeichens enthalten sind. Dagegen erwiesen sich die Wolken als stark negativ elektrisch. Besonders wichtig ist die nicht anzuzweifelnde Thatsache, dafs in gröfseren Höhen das Potentialgefälle abnimmt; für geringere Höhen geben die Beobachtungen keine so gute Übereinstimmung, sodafs für diese Schichten eine Fortsetzung der Versuche dringend geboten erscheint. Würde hier die Spannung zunehmen, so würde dies darauf hindeuten, dafs beide Arten von Elektrizität in der Atmosphäre verteilt seien, und zwar die freie negative in den unteren Luftschichten und die positive darüber.

Die Übersicht über die Ziele und Versuche der wissenschaftlichen Luftschiffer kann fast unbefriedigend erscheinen mit Rücksicht auf die vielen offenen Fragen, die hier berührt werden mufsten. Aber der geneigte Leser wird selbst erkannt haben, dafs nur ein langsames, zielbewufstes Vorgehen in der Lösung der schwierigen und verwickelten Probleme verhindern kann, dafs den zahlreich bestehenden Irrtümern neue hinzugefügt werden. Über den vollen Umfang und die Bedeutung der meteorologischen Ballonfahrten, speziell derjenigen des deutschen Vereins zur Förderung der Luftschiffahrt, wird erst in späterer Zeit ein Urteil zu fällen sein. Hier konnte es nur meine Aufgabe sein, über die neuen Fortschritte auf diesem Gebiete und über den jetzigen Stand der Arbeiten zu berichten. Der deutsche Verein zur Förderung der Luftschiffahrt hat durch glückliche Vereinigung von Technik und Wissenschaft Grofses geleistet; möge sein Beispiel vorbildlich für andere wirken, und das Interesse für wissenschaftliche Luftfahrten nicht nur andauern, sondern stetig wachsen.

[5]) Elektrische Beobachtungen bei zwei Ballonfahrten Zeitschr. f. Luftschiffahrt. XIII. 1894. S. 111—120.

Die Milchstrafse.

Ein optisches Phänomen und ein kosmisches Problem.

Von Dr. Heinrich Samter in Berlin.

(Schlufs.)

II. Das kosmische Problem.

Haben wir das Rätsel der Milchstrafse nicht gelöst? Sind wir uns nicht klar geworden über die Art, wie dieses ganz einzige Phänomen des Himmels zustande kommt? Oder giebt es noch andere Fragen, welche an die Erscheinung sich anknüpfen? Könnten wir annehmen, dafs zufällig an den vom Himmelsbande durchzogenen Stellen gerade so ungeheure Mengen kleiner Sterne sich gesammelt haben, so wären wir bereits am Ende jener Betrachtungen, mit denen wir jetzt den Anfang machen wollen. In der That kann eine solche Zusammenhäufung nicht das Werk des Zufalls sein — das übersieht, wer immer den Naturerscheinungen seinen Sinn zuwandte. Aber das ist sogar zu beweisen. Es läfst sich bekanntlich mit Wahrscheinlichkeit nicht blofs behaupten, sondern auch rechnen, und zwar ebenso scharf wie mit Thatsachen. Und so ist schon für sechs Sterne, die von einander nicht weiter entfernt sind, als die Plejadensterne, welche dem blofsen Auge sichtbar sind, gezeigt worden, dafs man 500000 gegen 1 wetten könne, dafs dieselben nicht nur optisch, sondern auch physisch mit einander verbunden sein müssen. John Michell,[1]) der dies 1767 in einer Zuschrift an die Royal Society in London bewiesen hat, konnte dabei die grofse Zahl teleskopischer Sterne der Plejaden vernachlässigen, während die Milchstrafse gerade solche enthält. Die Zusammenhäufung dieser ist aber so augenfällig, dafs die Wahrscheinlichkeit für eine Gemeinsamkeit des Ursprungs der Milchstrafsensterne

[1]) Ein heute leider vergessener, höchst merkwürdiger Polyhistor, der als Professor in Cambridge die Astronomie und Geologie vielfach bereichert hat. Er starb als Landpastor 1793, 68 Jahre alt. Von ihm rührt u. a. die nach Cavendish benannte Methode her, die Dichte der Erde zu bestimmen.

sich von der Gewifsheit nur um eine unfafsbar kleine Gröfse unterscheidet.[2]) Das ist auch früh genug erkannt worden, und der Menschheitstrieb, der Dinge Ursachen zu erforschen, hat daher sehr früh die Frage nach der Entstehung der Milchstrafse ins Auge gefafst. Die langsam fortschreitende Wissenschaft hat freilich zunächst eine kleine Vorfrage lösen zu müssen geglaubt, und diese lautet: welches ist denn die eigentliche Gestalt der Milchstrafse? Ist sie wirklich, wie es der Augenschein lehrt, ein Lichtring, der sich in grofser Entfernung um die Erde schlingt, oder täuschen wir uns darin? In der That ist es nicht eben leicht, über die Form entfernter Gegenstände sich ein Urteil zu bilden. Nur dann gelingt das gut, wenn wir dieselben von verschiedenen Standpunkten aus betrachten können. Übor die Form der Himmelskörper werden wir in den meisten Fällen nur durch Analogieschlüsse belehrt oder durch gelehrte Rechnungen, wenn sie nämlich ihre Gestalt durch ihre Wirkung auf andere Körper verraten. Am allerschwierigsten aber ist es, die Gestalt eines Körpers zu beurteilen, in welchem wir uns selbst befinden. Dies erklärt hinlänglich die Hindernisse, welche sich der leichten Beantwortung der Frage

[2]) Mit der Frage, ob die Sterne annähernd gleichmäfsig verteilt seien, beschäftigt sich neuerdings auch Seeliger (A. N Bd. 137 S. 135). Er wirft zunächst die Frage auf, in welcher Entfernung wir, diese gleichmäfsige Verteilung vorausgesetzt, den nächsten Fixstern zu erwarten haben. Nimmt man an, dafs die etwa 6000 Sterne 1. bis 6. Gröfse zufällig durch den Raum verteilt und die letzteren etwa 163 Lichtjahre von uns entfernt sind, so findet man die wahrscheinliche Distanz des uns nächsten Fixterns zu 7,9 Lichtjahren, also ungefähr gleich derjenigen von Bessels Schwanenstern und Sirius, während uns α Centauri wesentlich näher ist. Aber die dabei vorausgesetzte gleichförmige Verteilung nach den Regeln des Zufalls ist nach Seeliger von der Hand zu weisen, weil einmal die Sterne nach der Milchstrafse hin und in dieser selbst dichter gedrängt stehen, und andererseits die zahlreichen Sternhaufen nicht anders als aus kleineren, physisch wirklich einander nahe stehenden Sternen gebildet sein können. In der That, zu welchen Consequenzen müfste es führen, wenn man annähme, dafs diese Sterne von der Gröfsenordnung unserer Sonne sind und uns nur deshalb so dicht gedrängt erscheinen, weil sie sehr, sehr weit von uns entfernt seien? Die Bewegungen innerhalb einer solchen Sterngruppe, wie der Plejaden, können ein geeignetes Mafs für die Entfernung schon deshalb nicht sein, weil sie innerhalb eines solchen etwa kugelförmig begrenzten Haufens einander nahe zerstören müssen. Wenn man unsere Sonne mit ihrer näheren Fixsternumgebung, in welcher keine kleineren Entfernungen als $3^1/_2$ Jahre Lichtzeit vorkommen, in eine solche Entfernung verpflanzen wollte, wo sie den Anblick der Plejaden hervorbrächte, so würde in dieser Entfernung selbst ein Stern vom Glanze des Sirius zur 11. Gröfse verblassen, und die ganze Gruppe würde nur noch in starken Fernröhren sichtbar bleiben. Also folgt, dafs die Sonne ziemlich isoliert liegt, während in den Sterngruppen die einzelnen Mitglieder sich in der That physisch an einander drängen.

nach der Form der Milchstrafse entgegenstellen. Man wird sagen, dafs dieselbe sich vielleicht durch scheinbare Änderungen verrate, die sie bei einem Wechsel unseres Standortes erleidet. Man kann dabei höchstens an jene endlose Reise denken, die wir auf dem Erdplaneten mit dem ganzen Sonnensystem durch das Weltall ausführen. Müssen nicht infolge dieser Fahrt die Gebilde der Milchstrafse einen Wechsel erlitten haben? Müssen nicht die Teile dort, wohin diese Fahrt gerichtet ist, auseinander gehen und auch heller erscheinen, dort aber, woher dieselbe ihren Ursprung nahm, zusammenrücken und dunkler werden? Nichts von alledem ist beobachtet worden, und die erste genaue Beschreibung der Milchstrafse, die uns Ptolemäos vor 1700 Jahren gegeben hat, kann heute noch als völlig den Thatsachen entsprechend angesehen werden.[3]) Da es auf direktem Wege also nicht möglich ist, die Gestalt des Milchlichtgürtels zu ergründen, so werden wir nur auf Umwegen, durch Schlüsse aus gewissen Untersuchungsmethoden zum Ziele gelangen. Es ist das so recht eine Aufgabe für die wissenschaftliche Phantasie, wo sie ihre Leistungsfähigkeit beweisen kann. „Ihr Einflufs als Instrument der Forschung ist," sagt Brewster, „vielfach von denen übersehen worden, die es gewagt haben, physikalische Gesetze auszusprechen. Diese Gabe ist aber vom gröfsten Einflufs bei naturwissenschaftlichen Untersuchungen. Lassen wir uns von ihr leiten, und vertrauen wir ihren Angaben, so wird sie uns unfehlbar täuschen; als Hilfsmittel aber wird sie uns die unschätzbarsten Dienste leisten".[4]) Es kommt also darauf an, dafs die Thatsachen der Beobachtung mit den von der Phantasie eingegebenen Hypothesen im Einklang seien; nur die Beobachtung darf nicht unter den Einflufs der Einbildungskraft geraten. Leider ist gerade dieses — wie sich herausstellen wird — bei den Forschungen über die Milchstrafse oft genug geschehen.

Das galaktische Problem — wie man die an die Milchstrafse sich anknüpfenden Fragen zusammenfassend nennt — hat aber noch eine weit gröfsere Tragweite. Der bemerkenswerte Umstand, dafs die

[3]) Dafs uns kein Gebilde des Fixsternhimmels infolge dieser Reise durchs Weltall jemals heller oder dunkler als früher erschienen ist, nimmt nicht weiter wunder. Prof. Oudemans hat neulich für diejenigen Sterne, deren Bewegung gegen uns und deren Entfernung man kennt, berechnet, in welcher Zeit sich ihr Licht um $^1/_{10}$ Gröfsenklasse verändern wird. Er findet diesen Betrag am geringsten für Aldebaran (Geschwindigkeit 6,5 geogr. Meilen, Parallaxe 0,″52), nämlich zu 1830 Jahren (A. N. 3275).

[4]) Martyrs of Science S. 225, zitiert von Humboldt, Kosmos Bd. 2, B. VI Anm. 56

Mittellinie des Himmelsbandes nahe mit einem gröfsten Kreise des Himmels übereinstimmt, hat diesen Kreis in Parallele zu einem anderen gebracht, dem die gröfseren Wandelsterne, von unserm irdischen Standpunkte betrachtet, stets nahe erscheinen, nämlich der Ekliptik. Wie sich die Bahnen der Planeten gegen die Ebene dieses Kreises hin verdichten, so, hat man gesagt, werden auch die Fixsterne immer häufiger, je näher man der Milchstrafse kommt. Diese spielt also im Weltall dieselbe Rolle, welche die Ebene der Ekliptik in dem kleinen Sonnensystem spielt. Und damit erlangt das Problem im wahrsten Sinne des Wortes universelle Bedeutung. In der That mufste diese Idee, auf die niemand gekommen wäre, wenn sich das Milchlicht nicht ungefähr der Form eines gröfsten Kreises anpafste, und das Tagesgestirn mit seinen Planeten nicht gerade in der Ebene desselben enthalten wäre, sich phantasiebegabten Forschern schon zu einer Zeit aufdrängen, als die Beweismittel der modernen Forschung, die genauen Beobachtungen, Auszählungen, Photogramme noch fehlten. Aber immerhin eilten diejenigen, welche, zuerst dem Fluge der Phantasie sich überlassend, die Idee des Weltganzen aus der Betrachtung der Milchstrafse erfassen zu können meinten, ihren Zeitgenossen weit voraus, sodafs ihre Ansichten vergessen waren, als W. Herschel, durch die optische Gewalt seines Rohres unterstützt, die Frage in Angriff nahm. Der Philosoph von Königsberg, J. Kant, hat diese Frage im Zusammenhang mit der andern über die Entstehung des Planetensystems in seiner „Naturgeschichte des Himmels“ 1755 behandelt, jenem vor hundert Jahren vergessenen und heute berühmten Büchlein, das den kritischen Forscher auch als phantasievollen Bearbeiter der ihm bekannten Beobachtungsergebnisse erkennen läfst. Er selbst erkannte an, dafs „mathematische Unfehlbarkeit von einer Abhandlung dieser Art niemals verlangt werden kann. Wenn das System auf Analogien und Übereinstimmungen nach den Regeln der Glaubwürdigkeit und einer richtigen Denkungsart gegründet ist, so hat es allen Forderungen seines Objekts genug gethan.“[5]) Die Ideen über die Milchstrafse verdankt Kant freilich dem Buche „Wrights von Durham, welches er aus den Hamburgischen freien Urtheilen vom Jahre 1751 kennen gelernt hatte.“[6]) Es war das um dieselbe Zeit, als Bradley zuerst erkannt hatte, dafs die bis dahin für fest gehaltenen Sterne in der That mit geringen eigenen Bewegungen gegen einander behaftet

[5]) S. 41 der Originalausgabe.

[6]) a. a. O. S. 29.

waren, und damit zugleich die Ansicht, dafs sie in unendlicher Ferne von dem Sonnensystem sich befinden, den Todesstofs erhalten hatte. Hatten sich einige Sterne bewegt, so durfte man allen eine wenn auch kleine Ortsveränderung beimessen, und die Lehre, dafs sie zusammen ein System bildeten, gewann eine neue, wesentliche Stütze. Nach Wright und Kant war also das System der Fixsterne eine im Verhältnis zu seinem Durchmesser ziemlich flache Scheibe. Es erschiene uns als ein Ring, weil wir uns mitten darin befinden, und die Lichtfülle dorthin zunehmen mufs, wo die Bahnen der verschiedenen Sterne sich drängen, also im Ring der Milchstrafse. Kant nimmt auch an, dafs die Sterne sämtlich ein gemeinsames Zentrum umkreisen, einen Körper, der an Masse den andern so sehr überlegen ist, dafs er alle andern Sterne zu einer elliptischen Bahn um sich selbst veranlasse, und er „hat eine Mutmafsung, nach welcher es ihm sehr wahrscheinlich zu sein dünket, dafs der Sirius in dem System der Sterne, die die Milchstrafse ausmachen, der Zentralkörper sei und den Mittelpunkt einnehme, zu welchem sie sich alle beziehen.“ Aber freilich sind Kants Gründe nicht stark genug, um auch uns seine Mutmafsung wahrscheinlich zu machen. Denn die Sterne sind offenbar von einander nicht weniger weit entfernt als von der Sonne — aufser im Falle der doppelten und mehrfachen Sterne —, also sind die Wirkungen, die sie durch die Gravitation ihrer Massen auf einander ausüben, so gering, dafs diese kaum jemals merkliche Bewegungen hervorbringen werden, und dann werden die verschiedenen Anziehungen, die ein Stern nach allen Seiten erfährt, auch einander soweit entgegen wirken, dafs von einer Zentralbewegung um einen an Masse überwiegenden Körper sicher nie etwas wahrnehmbar sein wird. Kants Lehre aber, dafs das System der Fixsterne eine Schicht bilde, in deren Ebene das Sonnensystem enthalten sei, wurde fast gleichzeitig (1761) von dem damals berühmten J. H. Lambert, dem Mühlhausener Mathematiker, in seinen Kosmologischen Briefen ausgesprochen, und zwar so unabhängig von Kant, dafs dieser 1763 schreiben konnte: „die Übereinstimmung der Gedanken dieses sinnreichen Mannes mit denen, die ich damals vorschlug, vergröfsert meine Vermutung, dafs dieser Entwurf in der Folge mehr Bestätigung erhalten werde.“[1] Die bescheidene Hoffnung sollte sich in der That glänzend erfüllen, als W. Herschel die Untersuchung der Milchstrafse durch Beobachtungen und Auszählungen in Angriff nahm. Die letzteren nahmen in seinem

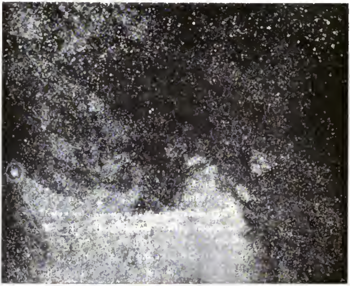
[1] Kant, der einzig mögliche Beweisgrund des Daseyns Gottes. Kbg. 1763 S. 124.

Gedankengange eine markante Stelle ein. Wenn er die Sterne im Gesichtsfelde seines Fernrohres musterte, so sagte er sich, dafs diese in einem Kegel des unendlichen Raumes enthalten seien, welcher das Augenende des Rohres zur Spitze habe. Aus sehr vielen solchen Kegeln liefs sich der Raum überhaupt zusammensetzen. Er stellte nun die freilich unbegründete Hypothese auf, dafs die Sterne im Weltall um das Sonnensystem herum gleichmäfsig verteilt seien, dafs also der sternerfüllte Raum in jeder Richtung eine Grenze habe. Diese Grenze lag dem Mittelpunkt desto näher, je weniger Sterne in dem Aichungskegel gezählt wurden, und aus sehr vielen solchen Aichungen mufste sich demnach die Form des Weltalls ableiten lassen. Sowie der Boden des Weltmeeres seine Gestalt verrät, wenn man an möglichst vielen Stellen das prüfende Blei versenkt und die daran gespannte Leine mifst, so mufste sich die Form des Universums offenbaren, wenn man seine Dimension in irgend einer Richtung nach der Anzahl der Sterne bemafs, die in dieser erschienen. Da im allgemeinen eine starke Vermehrung der Sterne wahrzunehmen war, sobald man sich der Milchstrafse näherte, ein nicht weniger auffallendes Ausdünnen aber sich konstatieren liefs, wenn man den Polen derselben nahe kam, so ergab sich damit die Scheibenform als die einzig mögliche Struktur, welcher das Weltall sich anbequemt. Die gröfste Länge seiner „Mefsleine“ setzte er gleich 490 Siriusweiten, freilich nach ganz willkürlichen Voraussetzungen. Diese Ansicht hat Herschel indessen bald, wenn nicht aufgegeben, so doch stark modifiziert. Die Ansicht, dafs die Sterne im Raume gleichmäfsig verteilt seien, liefs sich, das sah er wohl ein, nicht beibehalten, ohne den einfachsten Wahrnehmungen Gewalt anzuthun. Man braucht in der That die Milchstrafse nur flüchtig anzusehen, um in ihr selbst Gebiete hellen Schimmers neben ganz dunklen „Kohlensäcken“ zu erkennen, und die ersteren erweisen sich deutlich als Zusammenballungen von Himmelskörpern, während es so aussah, als ob von den Stellen mangelnden Lichtes sich die Sterne in eben jene Haufen zurückgezogen hätten. Sehr deutlich zeigt diese Gegensätze in engem Raum die beifolgende Abbildung aus dem Sternbilde des Sobieskischen Schildes. Herschel kam also zu dem Schlufs, dafs der Lichtgürtel selbst der Sitz haufenbildender Kräfte sei, dafs die Milchstrafsensterne einander näher gelegen seien, als die andern des Himmels, dafs sie ein System für sich bilden, und dafs die überwiegende Masse gewisser von ihnen durch die Gravitation die Nachbarn um sich zu versammeln vermöge. Da er die kleinen Sterne, welche sein Rohr ihm zeigte, sich auf einen

leuchtenden Hintergrund projizieren sah, den er selbst mit seinen optischen Hilfsmitteln aufzulösen vergeblich versuchte, so glaubte er in dieser leuchtenden Masse das Material für die Bildung der darin enthaltenen Sterne zu sehen. Und wenn sein Rohr an andern Stellen wirklich bis zum dunklen Himmel durchdrang, so hatte sich eben

Norden

Osten



Westen

Süden

Die Milchstrafse im Sobieskischen Schild beim Sternhaufen Messier 11,
von E. E. Barnard in der Lickstemwarte mit einer sechszölligen Porträtlinse in 3 Std. 25 Min. aufgenommen.

dort die Nebelmaterie bereits ganz und gar zu Sternen geballt und war als solche unsichtbar geworden. Sternhaufen an den Rändern dunkler Gebiete waren ihm die Beweise, dafs sie aus eben der Nebelmasse sich gebildet hatten, die von den dunklen Stellen sich zurückgezogen hatte. Und diese Ansicht, dafs die Sterne der Milchstrafse durch die sich zurückziehenden Lichtwolken gebildet seien, erhielt ihre Nahrung nicht sowohl durch die Sterne, die in der Nähe der Grenzlinie heller und dunkler Gebiete erscheinen, sie zeugte vielmehr die Neigung, jene Grenzlinien dort zu suchen, wo eine Reihe

von Sternchen sich auffinden liefs, — genug: sie beeinflufste die Bilder, welche in den kommenden Jahrzehnten von der Milchstrafse entworfen wurden. Das ist z. B. auch aus der Zeichnung des η-Argusnebels zu ersehen, die sein berühmter Sohn, John Herschel, angefertigt hat, und die diesem Artikel auf Seite 518 beigegeben ist.

So bestehe die Milchstrafse aus wolkenartigen Ansammlungen kleiner Sterne, die von den übrigen Sternen des Himmels wohl zu unterscheiden sind. Gehorchen nun diese dem herrschenden Gesetz, welches Herschel vordem aufgestellt hatte, d. h. haben sie eine Neigung, nach dem Lichtgürtel hin an Zahl zuzunehmen? Da nach den Auszählungen aufserhalb der Milchstrafse diese Frage unbedingt bejaht werden mufs, so bleibt die Ansicht über die allgemeine Form des Weltalls in der That erhalten. Es bildet eine verhältnismäfsig dünne Schicht, und wenn einzelne Sterne dagegen zu sprechen scheinen, indem ihr Ort weit aufserhalb der Milchstrafse liegt, so kommt das nur daher, dafs sie unserm Standpunkte relativ nahe liegen und daher aus jener Schicht stärker herausgehoben erscheinen werden, als die entfernteren. Soweit die Ansichten W. Herschels, welcher „weiter in den Raum hineingesehen hat, als irgend ein Mensch vor ihm."

Indem John Herschel die väterliche Methode der Aichungen auf den südlichen Himmel anwendete — er hat nicht weniger als 2299 Felder während seines vierjährigen Aufenthaltes am Kap durchmustert —, konnte er die genaueren Formen der Milchstrafse bestimmen. Nach ihm ist sie eine Ansammlung kosmischer Wolken, deren Ringgestalt nicht völlig symmetrisch ist. Das Sonnensystem steht nämlich etwas nördlich von der Ebene des Lichtschimmers und ist durch seine excentrische Lage den südlichen Teilen desselben derart genähert, dafs diese viel glänzender erscheinen, auch die Einzelheiten ihres komplizierten Aufbaus viel deutlicher hervortreten. Um dieselbe Zeit gelangte Wilhelm Struve zu Pulkowa ebenfalls zu ähnlichen Ansichten. Die Abweichung von der Symmetrie, welche der Nebelring aufweist, wird von ihm in eigentümlicher Weise erklärt. Die einzelnen Sternsysteme sind nämlich nach ihm über eine gebogene oder gebrochene Ebene zerstreut, oder sie liegen in zwei Ebenen, die nur wenig gegen einander geneigt sind, während unser Standpunkt in der Nähe des Durchschnitts dieser beiden Ebenen liegt. Auch über die letzten Grenzen, bis zu denen das Teleskop in die Himmelsräume vordringen kann, hat er uns belehrt. Er hat die von Chéseaux und Olbers bereits vorher aufgestellte Ansicht, dafs das Licht aller Sterne bei seinem Durchgang durch den von kosmischem Staube erfüllten

Weltenraum eine Abschwächung erleide, wieder aufgenommen. Je gröfser der Weg ist, den der Lichtstrahl zurücklegt, desto gröfser ist der Lichtbetrag, den er auf seinem Wege einbüfst, und die Fortschritte in der Erkenntnis der Welten sind die Errungenschaften eines Krieges, den wir mit der Waffe des Teleskops mehr gegen die lichtverzehrende Kraft des Meteorstaubes führen, als mit dem Pygmäengeschlecht kleinster und fernster Sterne, das eben von jenem Staube vor Entdeckung geschützt wird. Seine übrigens anfechtbaren Ansichten gehen dahin, dafs dem Streben nach Erkenntnis in den Weiten des Himmels ein Ziel gesetzt sei, von denen das schnellfüfsige Licht, um den Weg bis zu uns zurückzulegen, einer Zeit von 16 000 Jahren benötigt, während W. Herschel noch Abstände bis zu 37 000 Jahren Lichtzeit zu durchdringen vermeint hatte. Nimmt man Struves Ansichten als richtig an, so kann man, noch einen Schritt weiter gehend, den ringförmigen Bau der Milchstrafse selbst bei einer gleichförmigen Verteilung der Sterne erklären. Man braucht ja nur anzunehmen, dafs die absorbierende Wirkung kosmischer Materie in verschiedenen Richtungen eine wechselnde ist und an den Polen der Milchstrafse ihr Maximum erreicht, um die Lichtfülle in der milchigen Umgürtung des Himmels gegenüber der relativen Dunkelheit an den galaktischen Polen zu erklären. Bei Annahme solcher Hypothesen wäre eine kugelförmige Gestalt des Weltalls und eine gleichförmige Verteilung der Sterne sehr wohl mit dem Anblick des gestirnten Himmels, insbesondere auch der Milchstrafse verträglich.

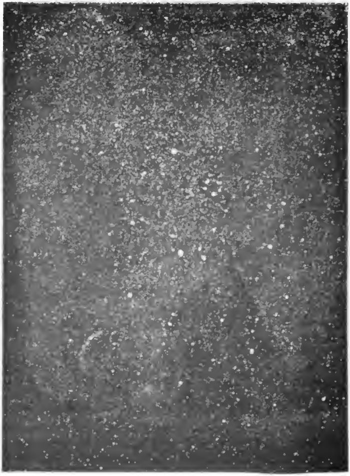
Um dieselbe Zeit wurde auch die Lehre von dem Regierungssystem in der Fixsternwelt durch Mädler wieder aufgenommen. Sein geistreicher Versuch, derselben eine Zentralsonne zuzuweisen,[8]) um welche alle andern Sterne gewaltige Kreisläufe ausführten, mufs als verfehlt angesehen werden, weil ein Teil der Grundlagen dieser Theorie nicht als richtig gelten kann. Immerhin hat er den Weg angegeben, um aus den Eigenbewegungen der Sterne Schlüsse auf den Bau des Weltalls zu ziehen, auf welchem in unsern Tagen erfolgreiche Untersuchungen geführt wurden, die wir später besprechen werden. Seine Ansicht, dafs der Schwerpunkt der Milchstrafse in den Plejaden liege, und dafs die Alcyone eine beschränkte Regierungsgewalt über das Weltall ausübe, können wir nicht als genügend begründet betrachten.

[8]) Vergl. unsern Aufsatz über die Plejaden. H. u. E. Bd. III S. 464. Aufser Kant und Mädler haben vorher und nachher noch andere einen Mittelpunkt der Welt gesucht: Lambert im Orionnebel, Herschel im Sternhaufen des Herkules, Argelander im Perseus und Boguslawski im Sterne Fomalhaut.

Die Lösung aller Fragen, welche in dem galaktischen Problem enthalten sind, läfst sich mit den verschiedensten Methoden in Angriff nehmen. Die Auszählung von Himmelsfeldern erscheint dabei vielleicht schon als ein Umweg, da ja der blofse Anblick der Milchstrafsenbilder sehr wohl zu Resultaten führen kann. Besonders englische Gelehrte sind immer schnell bei der Hand gewesen, wenn es galt, aus dem blofsen Anblick Schlüsse auf den Bau des Milchgürtels zu ziehen. So haben wir W. Herschels Ansichten über die Zusammenballung kosmischer Materie, deren Endresultat die Bildung von Sternen und Sternhaufen, insbesondere an den Rändern der Lichtwolken sein sollte, bereits als auf schwachen Füfsen stehend hingestellt. Neuerdings hat Backhouse in Sunderland darauf aufmerksam machen zu müssen geglaubt, dafs in der Milchstrafse geradlinige Scharen kleiner Sterne vorhanden seien. Jeder weifs ja, wie er zuerst die Sterne mit Hilfe solcher „geraden Linien" am Himmel finden gelernt hat, deren sich eine Unzahl auch durch die gröfseren Sterne am Himmel hindurchlegen lassen, und viele haben sich in ihrer Jugend damit beschäftigt, neue Linien den bekannten alten hinzuzufügen. Aber wenn man sich später die Sache genauer ansah, fand man ebenso leicht, dafs die vermeinten geraden Linien in der That gar nicht so gerade waren, wie sie damals aussahen, dafs eben die geometrische Erkenntnis unbewufst durch Vorstellungen beeinflufst ist, die wir bereits in uns tragen. Wenn aber unter den unzählbaren kleinen und dichten Sternen der Milchstrafse sich sehr viele solcher ungenauer Geraden finden lassen, so ist das eigentlich für jeden von vorn herein klar, und dafs einzelne ganz besonders wenig von der mathematischen geraden Richtung abweichen werden, nimmt uns auch nicht wunder, ohne dafs wir dabei die rein zufällige Verteilung der Sterne irgend wie in Zweifel ziehen müfsten. Nach den Gesetzen der Wahrscheinlichkeitsrechnung wird man immer auf das Erscheinen geometrischer Figuren in einer grofsen Anzahl zufällig verteilter Punkte gefafst sein müssen. Ganz besonders hat sich der jüngst verstorbene Herausgeber der englischen Zeitschrift Knowledge, Cowper Ranyard, mit den in der Milchstrafse aufzufindenden Gestalten befafst. Er hat sich nicht begnügt, einfache geometrische Gebilde, wie gerade Linien und Kreise nachzuweisen, sondern er hat Gestalten von Blumen und von Blättern mit feinem Geäder in der Milchstrafse aufzufinden gewufst. Besonders scharten sich an den Grenzen dunkler und heller Gebiete die kleinen Sterne zu diesen organisierten Gebilden. Dunkle Gänge durchsetzen die Milchstrafse, wie fast jedes Photogramm

erkennen läfst, und nicht selten ergeben ihre Ränder zufällig jene botanischen Formen. Von den beiden nachstehenden Photogrammen

Norden



Die Gegend der Milchstrafse beim Stern ε im Schwan.
(Von Wolf in Heidelberg in 5stündiger Exposition aufgenommen.)

läfst dasjenige aus der Gegend um ε im Schwan leicht gerade Linien

und Kurven von Sternen erkennen. Ranyard aber sieht in der rechten oberen Ecke sogar eine edelweifsartige Blume mit Stengel und Blättern.

Norden



Die Milchstrafse im Sternbilde des Cepheus,
aufgenommen von E. E. Barnard in der Lickstermwarte mit einer sechszölligen Porträtlinse in 7stündiger Exposition (1,2 mal vergröfsert.)

Dunkle „Gassen“ sind nicht schwer zwischen dem Gewirr von Sternhaufen in dem Bilde aus dem Cepheus zu erkennen.

Es soll keineswegs behauptet werden, dafs solche Strukturen in

der Milchstrafse nicht nachweisbar sind. Ob denselben aber eine wirkliche Bedeutung zukommt, die auf die Entstehung der Milchstrafse ein Licht werfen würde, das ist eine andere Frage. Die Gründe, aus denen wir diesen Kurven, Kreisen, Ovalen und Blumenguirlanden, die das Auge in den Photogrammen erkennt, die Realität absprechen müssen, sind die folgenden:[9])

Jede rein zufällige Anordnung von Punkten und Flecken läfst solche Gruppierungen leicht erkennen. Regentropfen auf dem Pflaster, mit einer Bürste verspritzte Tinte zeigen eine Unzahl solcher Kurven. Man sehe sich z. B. die beifolgende Abbildung an, welche Herr E. von Oppolzer uns zur Veröffentlichung gütigst überlassen hat. Sie ist dadurch gewonnen, dafs Sandkörner aus einer feinen Öffnung auf lichtempfindliches Papier ausgestreut wurden. Um jede Spur einer Neigung für die geradlinige Bewegung dieser Punkte zu vermeiden, wurde sowohl die Öffnung hin und her bewegt, als auch der Platte eine drehende Bewegung erteilt, und doch ist es unschwer, in dem Bilde gerade Linien weithin zu verfolgen und regelmäfsige Figuren in beliebiger Anzahl herauszufinden. Ich möchte behaupten, dafs es sogar leicht ist, aus den Sandkörnern solche herauszuheben, die das Porträt irgend einer beliebig ausgewählten berühmten Persönlichkeit ergeben. Der verehrte Leser wird das durch einen Versuch leicht selbst finden. Solche Figuren sind natürlich weit mehr ein Resultat unserer Denkprozesse, als ein solches der Verteilung der Sterne oder der Sandkörner, und erscheinen demnach in der Milchstrafse eben nur durch Zufall.

Sind wir ferner denn sicher, dafs die Sterne, die wir etwa in einer mathematischen geraden Linie erblicken, wirklich im Raume in derselben Anordnung sich befinden? Sie projizieren sich wohl für unser Auge auf eine Ebene, aber sie sind in Wirklichkeit durch die unendliche Weite des Raumes von uns getrennt. „Von sechs scheinbar in gleicher Entfernung in einer geraden Linie liegenden Sternen könnte sehr wohl der eine in einer Entfernung von 20 Lichtjahren, ein anderer in der zwanzigfachen Distanz liegen, die anderen unregelmäfsig dazwischen verteilt sein. Um soviel also könnten wir selbst einem von diesen ein scheinbares System bildenden Sternen näher sein, als irgend einer von ihnen irgend einem andern. Und schliefslich gilt sicher noch ein dritter Beweisgrund. Sehen wir wirklich die Sterne als mathematische Punkte? Keineswegs. Weder mit

[9]) Maunder, Dark lanes in the milky way. Knowledge, Febr. 1895.

dem blofsen Auge, noch im Teleskop, noch auch im Photogramm erscheint uns ein Stern als Punkt, sondern vielmehr als Scheibe unter einem gewissen Gesichtswinkel, der sehr viel gröfser ist, als der wirkliche Durchmesser des Sternes. In den lange exponierten Photogrammen von Wolf erscheinen z. B. die Sterne fünfter Gröfse als Scheiben von fünf Bogenminuten im Durchmesser. Nehmen wir an, dafs dieselben nur 33 Lichtjahre von uns entfernt seien, so müfsten sie einen Durchmesser vom 1500fachen Betrage des Erdbahndurch-



Durch ausgestreuten Sand erzeugtes Bild
von E. v. Oppolzer.

messers haben ($^4/_9$ Billionen Kilometer). Die Bilder besitzen also sicher einen hunderttausendmal gröfseren Durchmesser im Photogramm, als ihnen ihrer wirklichen Gröfse nach zukommt. Schon hierdurch aber werden Sterne in die Grenzen geometrischer Gebilde gerückt, die, wenn sie Punkte wären, weit aufserhalb derselben stehen würden.

Damit soll aber keineswegs behauptet werden, dafs die übergrofse Lichtfülle eines Gebietes der Milchstrafse und die fast völlig dunklen Gassen, welche sie durchschneiden, einen rein zufälligen Charakter haben. Es ist vielmehr wahrscheinlich, dafs diese, obgleich wir über ihre wahre Gestalt auch durch die Photographie nicht belehrt werden, wirklich sternleere Gänge zwischen den reicher ge-

sprenkelten Gebieten sind, oder auch Gegenden, deren Sterne wegen ihrer Kleinheit früh gealtert und bereits für uns erloschen sind, während die gröfseren Sonnen der Nachbargebiete noch in der jugendlichen Glut erstrahlen. Geometrisch scharf begrenzt sind aber beiderlei Gebiete nur in unserer Phantasie. Man hat auch wohl angenommen, dafs jene dunklen Gassen, die sich oft über 8 oder 10 Grade erstrecken, also sicher Trillionen von Kilometern messen werden, hervorgebracht sind durch die lichtverzehrende Kraft dunkler Materie, die sich zwischen unser Auge und jene Stellen der Milchstrafse schiebt; aber wir haben keine Vorstellung davon, wie so gewaltige Massen von Trillionen Kilometer Länge in der Nähe des Sonnensystems entstanden sein könnten, und diese Annahme wird auch durch keine anderen Erscheinungen belegt, so dafs füglich von ihr abgesehen werden kann.

Eine andere Weise, über die Natur der Milchstafse Aufschlufs zu erhalten, mufs sich ergeben, wenn man ihr Verhältnis zu den übrigen Gebilden des Himmels untersucht und sowohl die häufigen, wie die seltenen Himmelserscheinungen in Beziehung zur Milchstrafse zu bringen trachtet. Beginnen wir mit den letzteren, die sich leichter erledigen lassen, so ist zunächst zu konstatieren, dafs die bisher beobachteten Erscheinungen neuer Sterne sich stets im Milchgürtel oder doch in der Nähe desselben zugetragen haben. Der Schlufs, den schon Tycho Brahe hieraus zog, war, dafs jene kosmische Materie, welche die Erscheinung der Milchstrafse hervorbringt, zugleich die Nährmutter eines neuen Sternes sei. Aber die Ansicht, dafs man hier wirklich Welten im Werden beobachte, und dafs die Entwickelung — was ja nahe lag — aus der Materie der Milchstrafse erfolge, hielt vor den neueren Forschungen nicht stand. Insbesondere die spektroskopischen Beobachtungen des neuen Sterns im Fuhrmann haben vor drei Jahren zur Genüge bewiesen, dafs wir in diesen Phänomenen keine Neubildungen vor uns haben, sondern alte Himmelskörper, die beim Durchgang durch Wolken kosmischer Materie zu erneuter Glut entflammt werden. Wenn wir also aus dem Erscheinen neuer Sterne gerade bei der Milchstrafse einen Schlufs ziehen sollen, so kann es nur der sein, dafs in der Nähe des Milchgürtels sich solche Ansammlungen von Meteoriten finden, die selbst nicht leuchten, jedoch in Körpern, die ihnen begegnen, z. B. anderen Meteorhaufen, Wärme und Leuchtkraft durch gehemmte Bewegung zu erzeugen vermögen.

Die Spektral-Analyse, welche hauptsächlich dieser Ansicht Nahrung gab, ist natürlich auch in der Verfolgung der Milchstrafse

ein sehr nützliches Hilfsmittel. Sie lehrt vor allem, dafs sich hier — soweit die Sterne für diese Untersuchungen nicht zu schwach sind — im allgemeinen Sterne von demselben Charakter viel mehr häufen, als es in andern Gegenden des Himmels der Fall ist. Während die beiden Haupttypen der Sternenwelt, die Sonnensterne und die Siriussterne, in den himmlischen Regionen ziemlich gleichmäfsig verteilt sind, läfst sich ein entschiedenes Überwiegen der Siriussterne in der Milchstrafse leicht nachweisen. Eine Auszählung ergab J. E. Gore, dafs unter den Milchstrafsensternen, deren Spektrum bekannt war, 63 % Siriussterne sind. Das Überwiegen der Siriussterne giebt sich freilich auch in ganz anderer Weise kund, nämlich durch die Photographie. Diese Sterne sind durch ihren besonderen Reichtum an den photographisch wirksamen ultravioletten Strahlen ausgezeichnet. Sie wirken daher weit mehr auf die lichtempfindliche Platte ein als die Sonnensterne, die ihnen beim direkten Anblick an Gröfse gleich erscheinen. Hieraus folgt also das stärkere Hervortreten kleiner Sterne in den Photogrammen der Milchstrafse, auf das wir nach den Auszählungen derselben bereits hingewiesen haben.[10]) Deutet so die Spektral-Forschung auf eine Gemeinsamkeit in der Natur — sei es in der Zusammensetzung oder im Alter — derjenigen Sterne, welche das Milchlicht hervorbringen, so ist insbesondere eine gewisse Gegend der Milchstrafse, nämlich die helle, abwechselungsreiche Region im Schwan, durch den Besitz kleiner Sterne mit absonderlichem Spektraltypus ausgezeichnet. Hier ist es nämlich, wo die nach Wolf und Rayet in Paris genannten Sternchen sich hauptsächlich finden, welche einen sonst nicht vorkommenden Spektralcharakter aufweisen. Es ist wohl möglich, dafs sie sich nur auf den Milchgürtel projizieren, aber auffallend bleibt die Thatsache, dafs auch diese Besonderheit gerade in galaktischen Gebieten sich findet, wie Pickering durch eine Zusammenstellung aller Wolf-Rayet-Sterne gezeigt hat.

---

[10]) Auch hieraus felgt die Vorzüglichkeit der Photographie gegenüber dem teleskopischen Sehen. Prof. Schäberle vergleicht ein bei fünfstündiger Expositionszeit aufgenommenes Bild der Gegend um den Stern Algol, welches Wolf in Heidelberg mit seiner sechszölligen Voigtländer-Linse gewonnen hat, mit dem Anblick, den dieselbe Gegend im 36-zölligen Refraktor der Lickstemwarte zeigt, und findet, dafs die Platte sicher Sterne von der 16,5. Gröfse zeigt, wenn man annimmt, dafs die Sterne 17. Gröfse an der Grenze der Sichtbarkeit mit dem Teleskop liegen. Wenn man den Verlust an Detail in Betracht zieht, welchen das Lichtbild bei der Vergröfserung erfährt, so darf man behaupten, dafs Wolf in der Ebene mit seinem kleinen Instrument keiner von den Sternen verloren geht, welche mit dem mächtigen Instrument der Licksternwarte in 1100 m Meereshöhe sichtbar sind.

Sehen wir ferner zu, wie sich die Verteilung der Sternhaufen, der auflösbaren und der noch nicht aufgelösten Nebelflecke am Himmel stellt, und wie die Milchstrafse sich dazu verhält. Diese Arbeit ist von Sidney Waters neuerdings ausgeführt worden. Nicht weniger als 7840 Objekte des neuen General-Katalogs der Nebel von Dreyer hat er in Karten zusammengetragen [11]) und die Milchstrafse nach Böddickers Zeichnungen und der Uranometria Argentina dazu gesetzt. Die Verteilung der himmlischen Objekte ist so mit einem einzigen Blick zu erkennen. Es zeigt sich hier ganz deutlich, dafs Nebelflecke und Sternhaufen sich wesentlich verschieden verhalten. Von den Sternhaufen sagt Waters: „Es ist frappierend, mit welcher Treue sie nicht nur dem Hauptzuge der Milchstrafse folgen, sondern auch ihren einzelnen Windungen und Strömen. In vielen Teilen scheinen sie sich die dichteren Gebiete auszusuchen und die dunklen Räume mit gleicher Hartnäckigkeit zu meiden.“ Dagegen wurden für die Nebelflecke aus den Karten die folgenden Bemerkungen abgelesen: „Die auflösbaren Nebel folgen in demselben Verhältnis verteilt den anderen durch die Karten und zeigen, dafs sie wahrscheinlich in ihrem Verhalten mit den unauflösbaren verwechselt werden können, und dafs die Auflösbarkeit vieler unter ihnen nicht notwendig als ein Kennzeichen ihrer geringen Entfernung angesehen zu werden braucht. Der merkwürdige Mangel der Nebelflecke in der Milchstrafse, obgleich sie in einigen Punkten bis zu ihren Rändern und über dieselben hinweg reichen, ist ebenso bedeutsam, wie das Zusammenfallen der Sternhaufen mit ihren Hauptzügen.“ Das sind ganz merkwürdige Folgerungen, durch welche ein helles Licht auf den Aufbau des sternerfüllten Weltraumes geworfen wird. Wir erkennen, dafs die Nebelflecke, wenn wir von den auffallenden wohl physisch verbundenen Doppelnebeln absehen, zufällig und nahe gleichmäfsig verteilte Himmelskörper sind, während die Sternhaufen mit der Milchstrafse nach Natur und Bildung in Beziehung stehen müssen. Ob sie, wie schon W. Herschel in einzelnen Fällen vermutete, aus der Milchstrafse durch das Zusammenziehen kosmischer Materie abgeschieden sind, das kann freilich nicht behauptet werden; aber einen nicht blos begleitenden, sondern ursächlich mit der Milchstrafse verbundenen Charakter dürfen wir ihnen nicht mehr absprechen.

Was die Nebelflecke anbetrifft, so hat bereits Kant, dem nur wenige dieser merkwürdigen Objekte bekannt waren, auf ihre Ähn-

[11]) Monthly Not. of the R.A.S. Bd. 54. No. 8.

lichkeit mit der Milchstrafse hingewiesen; ja er hat sie geradezu kleine Milchstrafsen genannt, die nur zu weit entfernt sind,[12]) um den gewaltigen Eindruck desjenigen galaktischen Systems hervorzubringen, innerhalb dessen wir uns befinden, und das uns deshalb ringförmig erscheint, ob es gleich in Wahrheit scheibenförmig sein dürfte. Wir müssen diese Vermutungen freilich zurückweisen, da keine von den verschiedenen Untersuchungsmethoden die Analogie bestätigt. Die Verfolgung dieser Idee hat indessen zu Ansichten über den Aufbau der Milchstrafse geführt, die wir anführen müssen. Sehr viele von den Nebeln haben bei den neueren photographischen Aufnahmen sich von spiraliger Struktur erwiesen, u. a. bei den Aufnahmen von Roberts der hellste unter allen, der berühmte Andromedanebel, von dem man es vorher am wenigsten erwartet hatte. Wenn man nun die Milchstrafsenzüge, wie sie etwa von einem galaktischen Pole aus gesehen erscheinen würden, sich aufzeichnet, so ist eine allgemeine Ähnlichkeit mit einer Spirale nicht abzuleugnen. Die Trennung der Milchstrafse in zwei Windungen während eines guten Teiles ihres Verlaufs begünstigt diese Ansicht, welche Proctor (siehe Abbildung auf der folgenden Seite) vertreten hat. Wir meinen freilich, dafs die vorgefafste Vorstellung wieder mehr als die Natur der Milchstrafse selbst zu dieser Ansicht beigetragen hat. Dafs dieselbe gleichwohl durch subtilere Untersuchungen eine gewisse Stütze erhält, wird sich später ergeben.

Was uns noch übrig bleibt, das ist die Verteilung der Sterne zu untersuchen und zu sehen, wie sich ihr Verhältnis zur Milchstrafse stellt. Dabei wird es nötig sein, die Sterne selbst nach ihrer Gröfse, ihrer Bewegung und ihrer spektralen Natur in verschiedene Gruppen zu ordnen, weil nur so sich ein Urteil über den Aufbau des sichtbaren Weltalls gewinnen läfst.

Freilich mufs man dabei wieder einige Voraussetzungen machen, welche den Zusammenhang der Leuchtkraft und der Eigenbewegung mit der Entfernung der Fixsterne betreffen. An sich erscheint es durchaus annehmbar, dafs die Sterne von einer folgenden Gröfsenklasse, die also nur vier Zehntel der Leuchtkraft der vorhergehenden besitzen, im Durchschnitt 1,6 mal so weit von uns entfernt sind, als diese es im allgemeinen sind ($\sqrt{0,4} = 1 : 1,6$).

[12]) Die Entfernung der Nebelflecke ist neuerdings von Wilsing zum Gegenstande einer auf photographischen Messungen fufsenden Untersuchung gemacht worden und hat ein negatives Ergebnis geliefert. Keineswegs würden diese Objekte weniger als 30 Lichtjahre von uns entfernt sein können, ohne dafs dies bei der Untersuchung bemerkt worden wäre.

Andererseits ergiebt es sich als höchst wahrscheinlich, dafs auch die Bewegung der Fixsterne, welche wir am Himmel messen, d. h. also derjenige Teil der wirklichen Bewegungen, welcher quer gegen die Gesichtslinie erfolgt, uns ein Urteil über ihre Entfernung liefert. Diese Bewegungen sind nämlich nur zu einem Teil den Fixsternen eigentümlich, zum andern sind sie ein Spiegelbild unserer eigenen mit rasender Schnelligkeit erfolgenden Fahrt mit dem Sonnensystem



Spiralstruktur der Milchstrafse nach Proctor.

durch das Weltall. Wie bei einer Eisenbahnfahrt die uns näheren Gegenstände mit gröfserer Geschwindigkeit an uns vorbeieilen als die weiter entfernten, so müssen die näher am Sonnensystem befindlichen Fixsterne durch eine vergleichsweise starke „Eigenbewegung" ausgezeichnet sein. Freilich haben die Sterne selbst eine wirkliche Bewegung, die sich zur scheinbaren hinzufügen wird, wenn sie in der entgegengesetzten Richtung wie unsere Reise mit der Erde durchs Weltall stattfindet, dagegen auf eine Verminderung der Eigenbewegung hin wirken wird, wenn sie in derselben Richtung wie die Erdbewegung stattfindet. Aber in beiden Fällen wird die scheinbare Orts-

veränderung des Sternes desto gröfser sein, je näher er der Erde stehen wird. Dafs die schnell bewegten Sterne uns näher sind, geht auch schon daraus hervor, dafs unter den 14 Fixsternen, deren jährliche Eigenbewegung mehr als drei Bogensekunden beträgt, 11 ihre Entfernung verraten haben, also innerhalb einer relativ kleinen Distanz von der Erde liegend die grofse Menge der übrigen Sterne weit hinter sich lassen.

Ein genaues Urteil läfst sich allerdings nur gewinnen, wenn man die wirklich gemessenen Entfernungen nach der Gröfse und der Bewegung der Sterne ordnet. Aber die Zahl der genau genug bekannten Distanzen von Fixsternen ist recht gering, und es ist zu berücksichtigen, dafs man für diese Bestimmungen sich stets Sterne herausgesucht hat, die entweder durch besondere Lichtstärke oder durch starke Bewegung auffallen. Gerade in diesen Fällen lag ja die Wahrscheinlichkeit einer relativ geringen Entfernung nahe, und damit die Möglichkeit, zu einem positiven Ergebnis bei den feinen Messungen zu gelangen. Es sind uns aus der neuesten Zeit zwei Versuche bekannt, Gesetze über den Zusammenhang der drei Eigentümlichkeiten: Gröfse, Bewegung und Entfernung zu ermitteln. Der berühmte Leiter der Stockholmer Sternwarte, Prof. Gyldén, hat diesem Gesetz einen mathematischen Ausdruck gegeben.[13]) Aus seiner Formel kann man z. B. ableiten, dafs die Sterne 9,5. Gröfse (die kleinsten der Bonner Durchmusterung) bei einer Eigenbewegung von 0″,1 34,8 Lichtjahre, bei einer solchen von 0″,05 im Jahre aber 73,0 Lichtjahre von uns entfernt sind.

Die durchschnittliche Eigenbewegung dürfte aber viel kleiner sein, die Entfernung dagegen viel gröfser. Aus diesem Gesetz geht hervor, dafs die Gröfse eines Sternes viel weniger in die Entfernungsbestimmung hineinspielt, als vielmehr die Eigenbewegung. Andererseits hat Thomas Lewis[14]) hauptsächlich aus den in Oxford auf photographischem Wege gefundenen Sterndistanzen den Schlufs gezogen, dafs, wenn man von den hellsten Sternen absieht, die Entfernungen der Sterne bis zur 2,70. Gröfse herab als konstant anzusehen sind, sich aber verdoppeln, und zwar auch unter sich gleich bleiben, sobald man Sterne 2,71. bis 8,40. Gröfse in Betracht zieht. Aus

[13]) A. N. 3258. Es ist $d = \frac{27{,}11\,(1+0{,}25\,s)}{s\,(1+e^{-0{,}04\,m^2 s})}$, wo d die Entfernung in Lichtjahren, s die Eigenbewegung in Bogensekunden und m die Gröfse bedeutet.

[14]) Observatory, April 1895.

seiner Untersuchung folgert Lewis: 1) dafs es unter den Sternen mit gemessener Entfernung ungefähr 8 von besonderem Glanze in unserer unmittelbaren Nachbarschaft giebt, und mit diesen vermengt eine Anzahl von kleineren Sternen (etwa 80 sind bekannt), 2) dafs aber die Sterne 1. bis 3. Gröfse im allgemeinen weit aufserhalb dieses inneren Raumes liegen und sehr kleine Geschwindigkeiten haben, während 3) die kleinen Sterne, deren Entfernung bekannt ist, auffallend grofse Geschwindigkeiten quer gegen die Gesichtslinie aufweisen. Demnach führt auch diese Arbeit zu dem Schlufs, dafs die Gröfse der Eigenbewegungen ein gewisses Mafs für die Entfernungen abgiebt. Wir werden andererseits daraus das Resultat entnehmen, dafs für die Beurteilung der Distanzen auch die Helligkeit der Sterne ein Mafs — wenn auch kein so sicheres wie die Bewegungen — abgiebt. So ausgerüstet dürfen wir schon hoffen, an die Ergründung der Gestalt des sichtbaren Weltalls, welche mit derjenigen der Milchstrafse eng verbunden ist, heranzugehen.

Nehmen wir z. B. an, es sei durch eine Untersuchung festgestellt, dafs die Sterne aller verschiedenen Gröfsen in derselben Weise zunehmen, wenn man sich der Milchstrafse nähert. Man wird dann, da die Sterne der höheren Gröfsenklassen ja durchschnittlich immer weiter von uns entfernt sind, annehmen müssen, dafs das sichtbare Weltall zwar eine Kugelgestalt habe, aber die Sterne nicht gleichmäfsig in demselben verteilt seien, sondern nach der Milchstrafsenebene hin sich dichter zusammendrängen. Gelangt man andererseits durch genaue Auszählungen zu dem Ergebnis, dafs die Sterne sich um so dichter nach dem Milchstrafsenringe hin zusammendrängen, je kleiner, also je entfernter sie sind, so folgt hieraus, das nach den Polen der Milchstrafse zu das sichtbare Weltall sich weniger weit erstreckt als in der Ebene des Milchlichtes. Und hieraus würde folgen, dafs das Weltall Scheibengestalt oder doch diejenige eines sehr abgeplatteten Ellipsoids besitzt. Sehen wir zu, was die Auszählungen nach den Gröfsenklassen für eine Gestalt erschliefsen lassen.

Bei den mit blofsem Auge sichtbaren Sternen beginnend, konnte Seeliger[15]) bereits die starke Zunahme dieser nach der Milchstrafsenebene hin erkennen. Gould in Cordoba (Arg.) hat sogar darauf aufmerksam gemacht, dafs selbst die 18 hellsten Sterne des Himmels sich in der Milchstrafse oder doch in ihrer Umgebung gruppieren, so dafs ein gröfster Kreis des Himmels, der sich ihrer Verteilung am

[15]) Verteilung der Sterne auf der nördlichen Halbkugel. München 1884.

besten anschmiegt, von der mittleren Ebene der Milchstrafse nur wenig sich entfernt. Aber das Mafs der Zunahme erwies sich für die verschiedenklassigen Sterne doch recht verschieden. Seeliger, der für die Sterne der nördlichen Durchmusterung das Mafs ihrer Zunahme nach dem Milchgürtel hin gefunden hat, meint, dafs diese Sterne eher auf eine kugelförmige Begrenzung des Weltganzen als auf seine scheibenförmige Gestalt schliefsen lassen, während Plafsmann bei weiterem Eingehen in die Materie[16]) doch die scheibenförmige Struktur nicht von der Hand weisen zu können glaubte. Andererseits hatten sich für die Lage der Schwerpunkte der verschiedenen Gröfsenklassen immer andere Ausdrücke ergeben, die nur dadurch zu erklären sind, dafs das Sonnensystem keineswegs in der Mitte des galaktischen Systems, sondern — worauf auch andere Untersuchungen hinweisen — excentrisch liegt.

Die Untersuchungen von Easton[17]) zeigen, dafs die hellen und die relativ sternleeren Räume der Milchstrafse bereits durch die Anzahl der Sterne der Bonner Durchmusterung, also derjenigen von der 9,5. Gröfse charakterisiert sind, und dafs dort, wo diese Sterne sich häufen, zugleich diejenigen von der 12. sowie die von der 15. Gröfse im Übermafs vorhanden sind, in den dunkleren Teilen dagegen jene Sternklassen an Zahl etwa in demselben Mafse abnehmen. Bei einer zufälligen Verteilung der Sterne der einzelnen Klassen ist das nicht möglich, und auch wenn nur im allgemeinen eine Zunahme sämtlicher verschiedener Sternklassen nach der Milchstrafse zu stattfände, liefse sich dieses Verhalten nicht erklären. Es beweist vielmehr zur Evidenz, dafs die Sterne der Bonner Durchmusterung, die bereits den allgemeinen Anblick der Milchstrafse für sich hervorbringen, mit den kleinen Sternen in enger physischer Verbindung stehen und einander jedenfalls recht nahe sein müssen. Hieraus geht hervor, dafs die Sterne, welche die Erscheinung der Milchstrafse erzeugen, jedenfalls von einander nicht soweit entfernt sind, wie ihre Gesamtheit von uns absteht, und hieraus würde folgen, dafs die Tiefe dieser Sternschicht jedenfalls gegen ihre Breite zurücksteht, und die wahre Gestalt des Milchgürtels von seiner scheinbaren, nämlich derjenigen eines Ringes, ihrer Natur nach nicht verschieden wäre. Es werden natürlich grofse Abweichungen von der idealen Form des Ringes stattfinden, wie schon der blofse Anblick der Photogramme und Bilder zeigt, und „es ist“, wie Easton hervorhebt, „keineswegs unwahrschein-

[16]) a. a. O. S. 106. [17]) u. a. A.N. 3270.

lich, dafs spätere Untersuchungen die Existenz einer oder mehrerer Spiralen beweisen werden, die aus einer zentralen Anhäufung ausströmen uud in einer gewissen Entfernung sich zurückkrümmen, um einander zu umhüllen und so ein Ringsystem oder ein solches System zu bilden, das aus ungefähr konzentrischen Ringen zusammengesetzt ist.“ Über die Entfernung dieses Ringes läfst sich natürlich nur sehr Ungewisses aussagen; nimmt man an, dafs die Sterne 6. Gröfse durchschnittlich 160 Lichtjahre von uns entfernt sind, so sind diejenigen 9,5. Gröfse 25 mal so weit entfernt, also wären 4000 Lichtjahre der Radius des Milchgürtels, was nach Gyldéns Formel auf eine Eigenbewegung von nur 7 Sekunden in 10000 Jahren führt. Aber es ist zu bedenken, dafs die Sterne der Milchstrafse ja ein System für sich zu bilden scheinen, und damit eine auf das Verhalten anderer Sterne gegründete Mutmafsung hinfällig ist.

Auch Ristenpart[18]) gelangt aus ganz anderen Gesichtspunkten zu einem Resultat, das einer Art spiraliger Struktur sich anpassen läfst. Aus der Betrachtung der Eigenbewegungen der Sterne kommt er zu dem Ergebnis, welches bereits Struve vermutet hatte, dafs die Milchstrafse aus zwei sternerfüllten Ebenen besteht, deren Schneidelinie nicht durch das Sonnensystem hindurchgeht. Solche Betrachtungen über die Konsequenzen, die sich aus den Eigenbewegungen der Sterne ziehen lassen, sind gerade in den letzten Jahren von fleifsigen und scharfsinnigen Gelehrten geliefert worden. Sie sind äufserst verwickelt, denn in die geringen Gröfsen, welche die eigene Bewegung der Fixsterne ausmachen, spielt zunächst die sogenannte Präzessions-Konstante hinein, also der Betrag, um welchen der Frühlingspunkt alljährlich rückwärts wandert. Diese Gröfse ist für die Zwecke der messenden Astronomie längst genau genug bekannt, aber kaum hinreichend genau, wenn man ein scharfes Urteil über den Betrag der Sternbewegung sich bilden und hieraus noch Schlüsse ziehen will. Ferner steckt natürlich die Bewegung unseres Sonnensystems in diesen Zahlen. Pannekoek[19]) hat neulich dieses oft behandelte Problem von neuem angegriffen, indem er die Sterne nach ihrem Spektralcharakter trennt und aufserdem nach dem Betrage der Eigenbewegung in verschiedene Gruppen verteilte.

Sucht man aus diesen einzelnen Gruppen die Richtung abzuleiten, nach welcher das Sonnensystem hinstrebt, so ergeben sich wesent-

[18]) Über die Konstante der Präcession. Karlsruhe 1892.

[19]) Mouvement du système solaire. Bull. astr. Mai 1895.

lich verschiedene Resultate, je nachdem man Sterne grofser oder kleiner Eigenbewegung allein in Betracht zieht. Das läfst sich nur erklären, wenn man entweder die Präzessions-Konstante als noch zu unsicher bestimmt ansieht, oder annimmt, dafs die Beobachtungen der Sterne noch unerklärte systematische Fehler aufweisen. Aus alledem geht hervor, dafs die Schlüsse, die man aus den Eigenbewegungen der Gestirne auf die Struktur des sichtbaren Weltalls ziehen kann, sehr wesentlich durch die Annahmen über den Betrag des Vorrückens der Nachtgleichen und über die Richtung, nach welcher die Bewegung der Sonne hingeht, beeinflufst sein werden und bei dem sehr geringen Betrage, den jene Eigenbewegungen besitzen, nur als höchst unsicher gelten können.

Die ausgedehnteste dieser Arbeiten ist die des Prof. Kapteyn in Groeningen.[20]) Die Voraussetzung bei allen solchen Untersuchungen ist die oben erwähnte, dafs die Sterne im allgemeinen desto weiter von uns entfernt sind, je geringer ihre scheinbare Eigenbewegung ist. Aber Kapteyn hat richtig erkannt, dafs die gemessenen Beträge für die eigenen Bewegungen keineswegs mit einander direkt vergleichbar sind, eben weil sie zum Teil ein Spiegelbild unserer Fahrt mit der Sonne durch das Weltall sind. Nehmen wir an, dafs von zwei mit gleich starker Bewegung quer gegen die Sehlinie behafteten Sternen, die auch gleich weit von uns entfernt sind, der eine in der Gegend des Himmels liege, nach welcher unsere Reise durchs Weltall gerichtet ist, dem sogenannten Apex, während der andere an einer um 180 Sonnenbreiten davon entfernten Stelle des Himmels liege. So wird die scheinbare Bewegung des ersten durchaus nicht von der Sonnenbewegung beeinflufst sein, während diese Bewegung sich voll und ganz in der scheinbaren Ortsveränderung des zweiten anzeigt, wenn diese nach dem Apex hin oder von ihm fort gerichtet ist. Es müssen also von den gemessenen Eigenbewegungen gewisse Abzüge gemacht werden, und da der Betrag der Eigenbewegung — wie auch die Entfernung der Sterne — zu ungenau bekannt ist, so hat Kapteyn nur die Komponente derselben in Betracht gezogen, welche senkrecht zu dem nach dem Apex gelegten gröfsten Kreise gerichtet ist. So waren die gemessenen Eigenbewegungen von dem Einflufs der Sonnenbewegung befreit, soweit man den für den Apex angenommenen Punkt als sicher bestimmt gelten läfst. Die Sterne, welche in die Untersuchung eingingen,

[20]) Über die Verteilung der Sterne im Raume. Mitgeteilt an die Amsterdamer Akademie der Wissenschaften, 28. Jan. 1893. Populär dargestellt von J. E. Gore, Knowledge, Jan. 1895, dem wir hier folgen.

sind solche, deren spektrale Natur in der Harvard-Sternwarte ergründet war, und deren Eigenbewegung nach Bradleyschen Beobachtungen und solchen von heute genau genug bekannt war. Es wurden die Sterne ausgeschlossen, die bei einer jährlichen Eigenbewegung von mehr als einer halben Bogensekunde im Jahre eine Ausnahmestellung einnahmen, die sogenannten Eilsterne.

Es zeigte sich bald, dafs, wenn man die Sterne in Gruppen nach dem Betrage ihrer Eigenbewegung trennte, sie ein sehr verschiedenes Verhalten aufwiesen. Nur diejenigen mit sehr kleinen oder gar nicht wahrnehmbaren Ortsveränderungen liefsen eine Verdichtung nach der Milchstrafse hin erkennen. Dagegen zeigten diejenigen mit etwas gröfserer Bewegung keine Verdichtung mehr nach dem Milchgürtel hin. Es ist dabei gleichgiltig, ob man Sterne vom Siriuscharakter oder vom Sonnencharakter in Betracht zieht. Wenn also hieraus hervorgeht, dafs die die Milchstrafse bildenden Sterne nur ganz geringe Eigenbewegungen haben, so folgt schon hieraus die grofse Entfernung der Milchstrafse, ein Schlufs, der durch die Schwäche der grofsen Mehrzahl der Milchstrafsensterne bestätigt wird. Die Sterne vom Siriuscharakter verdichten sich in höherem Mafse nach dem Milchgürtel hin als die Sonnensterne — was auch durch die spektrale Natur der Milchstrafsensterne und ihre Wirkung auf die lichtempfindliche Platte bestätigt wird. Schon die dem blofsen Auge sichtbaren Sterne mit kleiner Eigenbewegung zeigen deutlich diese Verdichtung. Die Struktur, die daraus folgen würde, dafs, von Ausnahmen abgesehen, alle Sterne sich nach der Milchstrafse hin verdichten, ist aber die einer Kugel, an deren Polen die Sterne dünner gesät sind als am Äquator. Dennoch meint Kapteyn, dafs eine solche Ansicht auf Täuschung beruhen könne, weil man die Milchstrafsensterne als ein System auffassen müsse, und trotz der geringen Gröfse die einzelnen Mitglieder desselben durchschnittlich eine verhältnismäfsig kleine Distanz von uns besitzen könnten.

Die Nachbarschaft unserer Sonne besteht, worauf Kapteyn ferner hinweist, meist aus Sternen vom Sonnencharakter, während die Sterne vom Siriustypus allmählich in dem Mafse zunehmen, je mehr man sich von der Sonne entfernt, und bei einer Entfernung, die einer Eigenbewegung von 7 Bogensekunden im Jahrhundert entspricht, schon die Siriussterne bei weitem überwiegen (nach der Gyldénschen Formel bei etwa 400 Lichtjahren Entfernung).

Eine andere Frage ist die, in welcher Dichtigkeit die Sterne bei verschiedenen Entfernungen von der Sonne sich befinden. Man wird

die Antwort finden, wenn man annimmt, dafs die Entfernung der Sterne mit wachsender Eigenbewegung abnimmt, und sich nun Kugelflächen, den Sternen von bestimmter Bewegung entsprechend, um die Sonne als Mittelpnnkt gelegt denkt. Das Volnmen zwischen zwei solchen Kugelflächen ist dann mit der Zahl der darin enthaltenen Sterne zu vergleichen. Kapteyn findet, dafs die Siriussterne ungefähr gleichförmig nach der Entfernung von uns verteilt sind, während die Sonnensterne sich in der Nachbarschaft des Sonnensystems zusammendrängen. Gore findet diese Thatsache schon darin bestätigt, dafs von den uns am nächsten stehenden 8 Fixsternen 7 vom Sonnencharakter sind, der achte aber Sirius selbst ist, jener gewaltige, schon durch seine Leuchtkraft und Masse eine Ausnahmestellung beanspruchende Himmelskörper. Alle anderen Sterne erster Gröfse sind viel, viel weiter, im Durchschnitt 40 mal weiter von uns entfernt, als der Sirius. Die Sonnensterne drängen sich nach Kapteyn um einen im Sternbild der Andromeda gelegenen Punkt herum, der fast mit demjenigen zusammenfällt, welchen Struve und Herschel als den Schwerpunkt der Milchstrafse angesehen hahen, die sie sich als einen Ring vorstellten. Die hieraus für die Sonne und das Sonnensystem sich ergehende Lage wäre also, worauf alle Untersuchungen hinführen, etwas nördlich von der Milchstrafse im Sternhild des Centaursu, desssn hellster Stern bekanntlich unser nächster Nachhar in der Fixsternwelt ist. Im Durchschnitt ist sin Siriusstern $2^3/_4$ mal so weit von uns entfernt als ein ehenso heller Sonnenstern; also würde die ahsolute, von der Entfernung unabhängige Leuchtkraft eines Siriussternes durchschnittlich etwa siehenmal so grofs als die eines Sonnensternes sein. Die aus den Kapteynschen Untersuchungen sich ergehendsn Schlüsse sind:

1. „dafs dis Sonns ein Mitglied eines vielleicht ringförmigen Sternhaufens ist,
2. dafs weit aufserhalb dieses Ringes ein hеträchtlich reicherer ringförmiger Sternhaufsn liegt, dessen Licht durch die unendliche Entfernung zur Nehelhaftigkeit reduziert den Glanz der Milchstrafse an unserem mitternächtlichen Himmel hervorhringt."

So sind zwei von ganz verschisdenen Gesichtspunkten ausgeführte Untersuchungen, wie die von Easton und Kapteyn, zu dem Ergehnis gelangt, dafs die Milchstrafse im allgemeinen sich in Ringgsstalt um das Sonnensystem herumschlingt. Die Tisfe dieses Ringss scheint unhedeutend gegen seine anderen Dimensionen zu sein. Wir wollen nicht leugnen, dafs diese Ansicht noch keineswegs streng bewiesen ist, und müssen hervorheben, dafs sie höchstens ganz im allge-

meinen über die Form des Milchlichtes Auskunft giebt. Spezialuntersuchungen werden nötig sein, um dieselbe im besonderen zu begründen. Auszählungen und photographische Aufnahmen, insbesondere mit orthochromatischen Platten, werden sich hier sehr nützlich erweisen. Aber bei der Verwickelung des Problems darf kaum in naher Zeit eine sichere Beantwortung der galaktischen Frage erwartet werden. Immerhin ist es erfreulich, dafs durch die Ausdauer fleifsiger Forscher sich der Schleier zu lüften beginnt, der unserm geistigen Auge noch immer die Natur der Milchstrafse verbirgt.

Wie der Zwölfzöller der Urania entstand.

Von **Dr. H. Homann** in Berlin.

(Schlufs.)

VIII.

Der optische Teil des grofsen Refraktors, der als der wesentlichste Bestandteil des Fernrohrs ausführlicher beschrieben worden ist, würde doch nicht recht zur Geltung kommen können, wenn nicht eine entsprechende Montierung den Gebrauch des Instrumentes bequem machte. Wie alle grofsen Fernrohre sollte auch der Urania-Zwölfzöller so montiert werden, dafs sich das Fernrohr um zwei zu einander senkrechte Achsen drehen läfst, von denen eine der Erdachse parallel ist, in ihrer Verlängerung also gerade auf den Himmelspol zeigt, so dafs das Fernrohr bei der Bewegung um diese Achse dieselben Kreise beschreibt, in denen die Drehung unserer Erde die Himmelslichter herumführt. Bei dieser „äquatorialen" Aufstellung kann man dem Lauf der Sterne folgen, indem man das Fernrohr nur um diese Achse, die Stundenachse, gleichmäfsig dreht, so dafs es in 24 Stunden einen vollen Kreis beschreibt — man kann auch diese Drehung selbstthätig durch ein Uhrwerk bewirken und dadurch das Fernrohr gewissermafsen unabhängig von der Drehung der Erde im Weltenraum ruhen lassen, so dafs das Bild eines einmal eingestellten Sternes unverrückt im Gesichtsfelde bleibt. Dies ist wesentlich für alle Untersuchungen über die Beschaffenheit der Himmelskörper, über das Aussehen des Mondes, der Sonne, der Planeten, über die Gestaltung der Nebelflecke, den Bau der Sternhaufen, für photometrische und spektralanalytische Beobachtungeu. Für den Urania-Refraktor war eine solche Einrichtung schon deswegen erforderlich, weil hier ein einmal eingestelltes Gestirn einer gröfseren Anzahl von Besuchern nach einander gezeigt werden sollte; es mufste also dafür gesorgt sein, dafs das Objekt auch hinreichend lange im Gesichtsfelde blieb.

Eine äquatoriale Montierung erfordert eine sehr sorgfältige Justierung der Achsen — besonders der Stundenachse. Diese mufs ganz genau nach dem Nordpol gerichtet sein, wenn die Drehung des Fernrohrs dieselben Kreise beschreiben soll, wie die Sterne in ihrem täglichen Laufe. Dann mufs aber die Aufstellung so fest sein, dafs sie, wenn sie einmal berichtigt ist, auch für längere Zeit richtig bleibt. Aus diesem Grunde pflegt man den grofsen Refraktoren zum Unterbau gewöhnlich einen massiven Steinpfeiler zu geben, der tief in den Erdboden hinabgeführt und von dem umgebenden Gebäude vollständig isoliert ist. Auf diese Weise kann das Instrument unabhängig von allen äufseren Erschütterungen, auch von den durch die Bewegung des Beobachters hervorgerufenen, in unveränderlicher Weise verharren. Diese Aufstellung erschien aber für den Urania-Zwölfzöller nicht angängig, weil der in das Fundament hinabgeführte Pfeiler im Erdgeschofs zu viel Platz eingenommen hätte. Statt dessen wurde daher das letztere an der Stelle, auf welcher der Refraktor stehen sollte, durch ein starkes Gewölbe gedeckt. Auf diesem wurden dann in Cement drei eiserne Platten eingebettet, auf denen mit drei Stützpunkten ein kräftiger, fast zwei Meter im Durchmesser haltender, glockenförmiger Eisenkörper zu ruhen kam. Von den drei Stützpunkten waren zwei fest am Glockenkörper und unten abgerundet; ihre Unterlagen hatten ebene Flächen. Den dritten nach Norden zu liegenden Stützpunkt bildete eine starke Schraube, die auf eine kegelförmig vertiefte Unterlage drückte. Bei dem Festlegen der Unterlagplatten war schon sorgfältig darauf geachtet worden, dafs die obere Fläche des darauf ruhenden Glockenuntersatzes horizontal lag — die Stützschraube sollte lediglich dazu dienen, eine etwa vorhandene Ungenauigkeit in der Neigung der Stundenachse auszugleichen. Um auch nach der Aufstellung einen etwaigen Fehler in der Orientierung der Stundenachse verbessern zu können, war an der Südseite des glockenförmigen Untersatzes eine kräftige Nase vorgesehen, gegen die von beiden Seiten her starke Schrauben wirken konnten, deren Lager im Cement des Gewölbes fest eingebettet waren. Durch Anziehen der einen und gleichzeitiges Lösen der anderen dieser Schrauben wird dem Untersatz eine Drehung um die Stützschraube erteilt, wobei die beiden anderen Stützpunkte auf ihren Unterlagen gleiten.

Auf dem Untersatze nun, durch zwölf kräftige Schrauben fest mit ihm verbunden, erhebt sich eine 3,20 m hohe, kannelierte Eisensäule von 0,5 m Durchmesser. Der Knauf dieser Säule trägt einen Bock, auf dem das Lager für die Stundenachse befestigt ist. Letztere

ist nahezu 1 m lang, hat einen Durchmesser von 18 cm, ist schwach konisch gestaltet und trägt an ihrem oberen Ende die Buchse für die zu ihr rechtwinkelige zweite Drehungsachse, die Deklinationsachse, die ungefähr dieselben Dimensionen wie die Stundenachse hat. An dem einen Ende der Deklinationsachse ist dann das Fernrohr angesetzt. Das Rohr hat eine Länge von 5 m und besteht der Hauptsache nach aus drei Stücken: an das mit der Deklinationsachse verbundene, cylindrische, durch Längsrippen verstärkte, gufseiserne Mittelstück ist beiderseitig ein etwas konisches Stahlrohr angesetzt, deren eines an seinem freien Ende das Objektiv trägt, während an dem anderen das Okular angebracht ist.

Dies ist der rohe Aufbau des Instrumentes, das jedoch, wenn es in dieser einfachen Weise zusammengesetzt wäre, nicht zu benutzen sein würde. Das gewaltige Gewicht des Fernrohres, an dem Ende der Deklinationsachse angebracht, würde einen so starken seitlichen Druck ausüben, dafs ihn die Achse nicht lange auszuhalten vermöchte. Es mufste daher vor allen Dingen am anderen Ende der Deklinationsachse ein Gegengewicht angebracht werden, so dafs der Druck auf beiden Seiten dieser Achse gleich grofs wurde. Aufserdem war es aber erforderlich, auch für das Rohr selbst noch Gegengewichte vorzusehen, einmal, um die Ungleichheit des Gewichtes beider Rohrhälften auszugleichen und zweitens, um für etwaige Änderungen am Fernrohr — für das Herausnehmen des Objektivs, das Ansetzen des Mikrometers u. s. w. — wieder das Gleichgewicht herstellen zu können. Für den letzteren Zweck mufste das Gegengewicht veränderlich gemacht werden, und dieses wurde dadurch erreicht, dafs zwei Gewichte auf je einer an der Okularhälfte des Rohres entlang laufenden Stange verschiebbar eingerichtet wurden, so dafs man sie in jeder beliebigen Stellung festklemmen kann.

Bei der erheblichen, noch um das Gegengewicht vermehrten Last des Fernrohres würde die Bewegung um die Achsen sehr schwierig sein. Dieselben würden so fest in ihre Lager geprefst werden, dafs eine Drehung, wenn überhaupt, nur mit gröfster Kraftanstrengung möglich wäre. Für eine zuverlässige Bewegung ist es aber unbedingt erforderlich, dafs sie leicht und doch sicher erfolge. Es sind deshalb Entlastungseinrichtungen vorgesehen, die den Achsendruck des Fernrohrs zum gröfsten Teile aufheben und die Achsen nur mit einem Gewicht von wenigen Kilogrammen auf ihre Lager drücken lassen. Die Stundenachse, deren oberes Ende ja die ganze bewegte Masse des Instrumentes trägt, ist zunächst noch, um den Druck gleichmäfsiger

zu verteilen, an ihrem unteren Ende mit einem starken Gegengewicht belastet. Gegen ihr oberes Ende wird senkrecht zu ihr ein mit Friktionsrollen versehenes Bogenstück durch ein an einem gabelförmig gestalteten Hebel mit starker Übersetzung wirkendes Gegengewicht angedrückt. Aufserdem wird das untere Ende der Achse von einem mit ihrem Lager verbundenen Stützkreuz umgeben, von dessen Mittelpunkt aus eine Schraube von unten her gegen die Achse drückt und so verhindert, dafs sie tiefer in das Lager hineingleitet. So ist für die Stundenachse eine leichte und sichere Bewegung geschaffen. Um dies auch für die Deklinationsachse zu erreichen, wurde sie an ihrem dem Fernrohr zugekehrten Ende mit einem ebenfalls mit Friktionsrollen versehenen Kranz umgeben, der durch zwei an langen Hebelarmen wirkende Gegengewichte immer von unten her gegen die Achse gedrückt wird, so dafs die Friktionsrollen den gröfsten Teil der Last des Fernrohrs aufnehmen, und die Achse sich in jeder Lage leicht in ihrer Buchse dreht.

So war das Fernrohr genügend ausbalanziert und nach allen Richtungen hin leicht und sicher beweglich. Bei einem so grofsen Instrument ist es aber erforderlich, besondere Hilfsmittel für feinere Bewegungen vorzusehen, und aufserdem mufs man auch das Fernrohr, wenn man ihm einmal eine bestimmte Lage gegeben hat, in dieser Stellung festklemmen können. Schliefslich sollte das Instrument noch von einem Uhrwerk der Umdrehung der Erde entgegengeführt werden, so dafs es im Raume ruht, und dafs ein einmal eingestellter Stern unverrückt im Gesichtsfelde bleibt.

Dem letztgenannten Zweck dient ein Sektor, der mit dem oberen Ende der Stundenachse durch Anziehen einer Schraube fest verbunden werden kann. Der Sektor steht senkrecht zur Stundenachse, seine Ebene ist mithin dem Äquator parallel. In den gezahnten Rand des Sektors greift nun eine horizontal liegende Schraube ohne Ende ein, die durch geeignete Übertragung von einem am Fufs der Säule aufgestellten elektrischen Motor gedreht wird und so auch den Sektor mitnimmt. Die Bewegungsgeschwindigkeit des Motors und die Übertragung auf die Schraube ohne Ende sind derart gewählt, dafs die Stundenachse in einem Sterntage genau um 360° gedreht werden würde. Es müssen demnach die Fixsterne im Fernrohr, wenn es von dem Motor bewegt wird, unverändert ihre Stellung im Gesichtsfelde behalten. Himmelskörper mit Eigenbewegung dagegen — die Sonne, der Mond, die Planeten, und Kometen — behalten im Fernrohr, auch wenn es im Raume ruht, ihre Stellung nicht; — bei

ihrer Beobachtung mufs man das Fernrohr immer noch mechanisch nachführen.[1]) Der für den Urania-Zwölfzöller verwandte elektrieche Motor stammt aus der Fabrik der Société Génèvoise und besitzt sehr vollkommene Regulierungsvorrichtungen, so dafs sein Gang längere Zeit hindurch vollständig gleichmäfsig bleibt. Die Schraube ohne Ende, die in den gezahnten Sektor eingreift, ist so gelagert, dafs sie aufser Eingriff gesetzt werden kann. Da nämlich der Sektor nur etwa ein Achtel eines Kreises umfafst, so ist er nach ungefähr drei Stunden abgelaufen und mufs dann in seine Anfangsstellung zurückgebracht werden. Zu diesem Zweck mufs die Schraube ohne Ende zurückgenommen werden, damit sich die Zähne des Sektors bei ihr vorbeischieben.

IX.

Um das Fernrohr für die Deklinationsachse zu klemmen, so dafs also eine freie Bewegung um diese Achse nicht mehr stattfinden kann, ist auf die Deklinationsbuchse ein drehbarer Ring aufgesetzt. An diesem ist eine Schraube vorgesehen, die gegen die Buchse drückt und deren Kopf bis zum Okularende verlängert ist, so dafs man sie von hier aus festziehen kann. Der drehbare Ring trägt in einem Ansatz ein Gewinde, eine durch Räderübertragung ebenfalls vom Okular her zu bewegende Schnecke greift in dasselbe ein. Nachdem also die Schraube in dem drehbaren Ring angezogen ist, ist die Deklinationsbuchse mit dem letzteren fest verbunden, und der Eingriff der Schnecke verhindert eine Bewegung des Fernrohrs um die Deklinationsachse. Nichtsdestoweniger kann man aber durch die Drehung der Schnecke feine Bewegungen des Fernrohrs um diese Achse bewirken.

Auch für die Stundenachse ist eine Klemmvorrichtung und eine Feinbewegung vorgesehen. Auf der Buchse dieser Achse sitzt in ganz ähnlicher Weise wie bei der Deklinationsbuchse ein drehbarer Ring, der ebenfalls mit einem Ansatz, in dem sich ein Muttergewinde befindet, versehen ist. Auch hier dient eine Schraube zum Festklemmen des Ringes auf die Buchse, eine in die Mutter eingreifende Schnecke nach erfolgter Festklemmung zur Feinbewegung um die Stundenachse. Um aber beide Operationen vom Okular aus bewirken zu können, war eine eigenartige Übertragung erforderlich. Auf die Deklinationsbuchse sind drehbar zwei Ringe aufgesetzt. Jeder trägt

[1]) Der Motor gestattet übrigens einen so weiten Spielraum in der Drehgeschwindigkeit, dafs ohne Mühe auch solche Objekte, selbst wenn sie sehr starke Eigenbewegung (z. B. bei Kometen) besitzen, dauernd im Gesichtsfeld festgehalten werden können.

eine doppelte Zahnung. In die eine Zahnung greifen die Triebstangen, die bis zum Okularende fortgeführt sind, mit entsprechenden Trieben ein; die zweiten Zahnungen übertragen die Drehung der Ringe auf zwei weitere Zahnräder. Das eine wirkt mittels eines mit kardanischer Kuppelung versehenen Zwischengestänges auf die Klemmschraube, das andere dreht durch eine geeignete Räderübersetzung die Schnecke, welche die Feinbewegung des Instrumentes um die Stundenachse bewirkt. So lassen sich die Klemmungen und Feinbewegungen für beide Achsen bequem ausführen, ohne dafs der Beobachter das Okular zu verlassen braucht.

Beide Achsen sind mit geteilten Kreisen versehen, die sowohl zum Bestimmen der Stellungen von Himmelskörpern, als auch zum Aufsuchen derselben dienen, wenn die Stellungen aus einem Sternverzeichnis, einer Ephemeride oder dergl. bekannt sind. In diesen Verzeichnissen wird die Position der Gestirne in den beiden Koordinaten gegeben, die den beiden Achsen des Fernrohrs entsprechen, in Rektaszension für die Stundenachse und in Deklination. Unter letzterer versteht man den Winkel, um den der Himmelskörper von dem Himmelsäquator absteht — sie entspricht also der geographischen Breite bei irdischen Ortsbezeichnungen. Rektaszension ist dagegen am Himmel dasselbe, was man auf der Erde unter geographischer Länge versteht, der Winkel, den der durch den Ort gelegte Meridian mit einem bestimmten Anfangsmeridian bildet. Während man aber auf der Erde erst ganz in neuester Zeit sich zu einem einheitlichen ersten Meridian zu verstehen anfängt, sind die Astronomen über die Lage des Anfangspunktes der Rektaszensionen seit langem einig und haben dafür den Punkt gewählt, in dem die Ebene der Erdbahn die des Äquators und zwar im aufsteigenden Knoten schneidet. Dies ist der sogenannte Frühlingspunkt. Die Sterne also, die auf einem durch den Himmelspol und diesen Frühlingspunkt gelegten gröfsten Kreise stehen, haben die Rektaszension Null.

Der Stundenkreis ist am unteren Ende der Stundenachse befestigt. Er wurde aus Messing hergestellt, hat einen Durchmesser von 50 cm und ist auf eingelegten Silberstreifen zunächst in 24 Stunden, die von 0 bis 23 beziffert sind, geteilt. Jede Stunde ist in sechzig Minuten, und jede Minute wieder in drei Unterabteilungen geteilt, so dafs ein Teilungsintervall einen Wert von zwanzig Zeitsekunden hat. Mit Hilfe zweier mit Lupen versehener Nonien kann man den zehnten Teil eines solchen Intervalles noch mit Sicherheit ablesen, so dafs man also an diesem Kreise Einstellungen und Ablesungen auf zwei

Zeitsekunden genau auszuführen vermag. Die Einstellungen am Stundenkreise sind nun aber nicht direkt Rektaszensionen, sondern die sogenannten Stundenwinkel, die man erhält, wenn man von der Beobachtungszeit die Rektaszension des Gestirnes abzieht. Denn da die Stundenachse im Meridian liegt, so giebt die Messung am Stundenkreise den Winkel zwischen dem gerade mit dem Erdmeridian zusammenfallenden Himmelsmeridian und dem Meridian des beobachteten Sternes an. Nun sind aber die astronomischen Uhren auf Sternzeit reguliert, d. h. sie zeigen von einem Meridiandurchgang eines Sternes zum anderen vierundzwanzig Stunden an, und zwar beginnen sie mit Null, wenn der Anfangspunkt der Rektaszensionen durch den Meridian geht. Nach einer Stunde würden dann die Sterne, die eine Rektaszension von 1^h haben, durch den Meridian gehen — die Sternzeituhr zeigt auf eins. Will man nun etwa den Anfangspunkt der Rektaszensionen wieder einstellen, so mufs man die Stundenkreise nicht mehr auf Null einstellen, sondern auf 1 Uhr, weil inzwischen der Anfangspunkt der Rektaszensionen um eine Stunde nach Westen fortgerückt ist.

Der Deklinationskreis ist etwas kleiner als der Stundenkreis; er ist ebenfalls aus Messing angefertigt und trägt die Teilung in gleicher Weise auf eingelegtem Silberstreifen. Er ist zunächst in 360°, und jeder Grad wieder in 12 Teile geteilt — ein Intervall auf diesem Kreise entspricht mithin einem Winkel von fünf Bogenminuten. Mit Hilfe zweier Nonien erfolgt die Ablesung auf 10 Bogensekunden. Für die Ablesung dienen zwei eigenartige Mikroskope. Die Fläche der Teilung und die daneben liegenden Nonien werden zunächst an einem Spiegel, der gegen sie unter einem Winkel von 45° geneigt ist, reflektiert. Ein kleines Objektiv ist dann so angebracht, dafs die Teilung sich gerade in seiner Brennweite befindet. So werden die von der Teilung ausgehenden Lichtstrahlen, nachdem sie durch die Reflexion um 90° abgelenkt worden sind, durch das kleine Objektiv parallel gemacht und laufen nun parallel der Richtung der optischen Achse des Zwölfzöllers gerade so, als ob sie aus unendlicher Entfernung kämen. In der Nähe des Okulares treffen sie dann auf ein kleines Fernrohr, durch das der Beobachter die Ablesung bewirkt. Die letztere ergiebt direkt die Deklination des beobachteten Objektes — und ebenso hat man an diesem Kreise, um das Fernrohr auf einen Stern zu richten, nur die Deklination desselben einzustellen.

Für die Ablesung beider Kreise ist Licht erforderlich. Am Stundenkreise ist eine kleine Glühlampe direkt angebracht, die durch einfache Spiegelung die beiden Nonien beleuchtet. Der Deklinationskreis

erhält sein Licht durch eine Glühlampe, welche in einem kapselförmigen kleinen Ansatz am mittleren cylindrischen Teil des Fernrohrs untergebracht ist, und welche ihr Licht, auf geeignete Weise gespiegelt, durch das Fernrohr zu den Stellen sendet, wo die Nonien sich befinden. Aufserdem hat ein seitlicher, etwas konischer Ansatz (l in beistehender Figur) am Okularende des Rohres noch die Aufgabe, das Gesichtsfeld zu erhellen, wenn mikrometrische Messungen angestellt werden sollen. In diesem Falle müssen die Fäden des Mikrometers,



Okularende des Urania-Zwölfzöllers.

die sich von einem dunklen Hintergrunde nicht abheben, sichtbar werden. Dies kann man auf zwei Arten erreichen. Man erhellt entweder das Gesichtsfeld, so dafs die Fäden schwarz auf hellem Grunde erscheinen, oder man läfst die Fäden hell werden, so dafs sie als leuchtende Fäden in dunklem Felde gesehen werden. Letzteres ist namentlich dann notwendig, wenn es sich um die Beobachtung sehr lichtschwacher Objekte handelt, die in einem beleuchteten Gesichtsfelde nur sehr schwer oder gar nicht zu erblicken sein würden. Es sind deshalb an dem Zwölfzöller beide Arten der Beleuchtung, Feld- und Fädenbeleuchtung, vorgesehen, und zwar ist für die erstere noch eine Moderationseinrichtung hinzugefügt, so dafs man das Gesichtsfeld in verschiedenem Mafse zu beleuchten imstande ist. Eine eingehendere

Beschreibung dieser Beleuchtungsvorrichtung, die lediglich durch die eine oben erwähnte Glühlampe und durch eine Anzahl von Spiegelungen und Brechungen bewirkt wird, würde für die Zwecke dieses Aufsatzes zu weit führen. Es sei nur noch bemerkt, dafs dieselbe eine Lampe bei l auch noch den Positionskreis des Mikrometers und den geteilten Kopf der Mikrometerschraube so deutlich erleuchtet, dafs man jederzeit bequem die Ablesungen ermitteln kann.

Die mannigfachen Teile, die an dem Okularende des Refraktors zusammengedrängt sind, geben diesem ein recht kompliziertes Ansehen, wie die Illustration es veranschaulicht. Hier sind g_1 und g_2 die beiden Gegengewichte für die Balancierung des Fernrohrs. Die Stangen, auf denen sie vorgeschoben werden können, tragen eine Teilung, wie an der vorderen zu sehen ist, und sind an ihren Enden mit zwei Kugeln aus Elfenbein, h_1 und h_2, versehen, die als Handgriffe für die Bewegung des Fernrohres dienen. i ist der Knopf für die Bewegung der Irisblende, direkt darunter befindet sich der Ansatz l, der die Beleuchtungslampe enthält. Die beiden Ablesefernrohre für den Deklinationskreis sind a_1 und a_2. Neben letzterem sieht man den Handgriff S für die Klemmung der Stundenachse, und daneben den Handgriff D für die Klemmung der Deklinationsachse. Die Feinbewegungen um beide Achsen werden durch Drehung der Knöpfe s und d bewirkt. Endlich ist M das Mikrometer, das an dem Handring r gehoben wird, und O das Okularende des Suchers. An M sind dann noch die verschiedenen Schrauben sichtbar, die zur Bewegung des Okularschlittens, der beweglichen Fäden u. s. w. dienen, und über O auch das Okular.

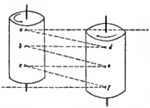
Ein Fernrohr von 5 m Länge, wie der Urania-Zwölfzöller, erhebt sich mit seinem Okularende, je nach der Stellung des Sternes, auf den es gerichtet wird, zu sehr verschiedenen Höhen über seinen Fufspunkt. Das Okular steht bei wagerechter Lage des Fernrohrs, wenn also ein Stern nahe dem Horizont beobachtet wird, um rund 3 m höher, als bei senkrechter Stellung des Rohres, wenn es also nach dem Zenith gerichtet ist. Infolge dessen mufs auch der Beobachter sein Auge in diese verschiedenen Höhen bringen. Dies wird ihm in der Regel durch eine Trittleiter oder einen verstellbaren Beobachtungsstuhl ermöglicht. Derartige Vorrichtungen empfahlen sich aber für den Urania-Refraktor nicht, weil dabei ein rascher Wechsel des Beobachters, wie er für ein Instrument, das einer gröfseren Anzahl von Zuschauern zugänglich sein soll, erfordert wird, nicht möglich gewesen wäre. Es wurde deshalb der Fufsboden des Kuppelraumes

beweglich gemacht, so dafs er mit den Besuchern in jede für die bequeme Beobachtung wünschenswerte Höhe gebracht werden kann. Für die Hebung des Bodens ist Wasserkraft zur Verwendung gekommen, die durch eine einfache Steuerung ausgelöst wird. Es ist dabei an und für sich selbstverständlich, dafs der Fufsboden von dem Fernrohr selbst isoliert ist, so dafs dieses von den durch das Auftreten der Besucher verursachten Erschütterungen unberührt bleibt.

So entstand der Urania-Zwölfzöller, und seine Leistungen rechtfertigten den Ruf, dessen sich sein Erbauer, der leider zu früh seiner Kunst und der Wissenschaft entrissene Mechaniker Carl Bamberg erfreute, in hohem Mafse. Gediegen in allen seinen Teilen ist das Instrument ausgeführt, und auch die Sicherheit seiner Aufstellung läfst nichts zu wünschen übrig. So hat er nicht nur manchem Besucher der Urania zur Erbauung und Belehrung gedient, sondern es sind auch wissenschaftliche Beobachtungen in gröfserer Zahl dort angestellt worden. Die Kometen der letzten Jahre wurden durchweg auf der Urania-Sternwarte verfolgt, so lange sie für unsere Breiten sichtbar waren; von kleinen Planeten ist eine grofse Anzahl beobachtet worden. Auch die Oberflächen der grofsen Planeten und des Mondes sind eingehend studiert worden, wenn auch hier Beobachtungen von höherem Werte für die Wissenschaft ausgeschlossen sind, da das Instrument doch mit den modernen Riesenfernrohren umsoweniger konkurrieren kann, als seine ungünstige Lage inmitten der Grofsstadt die Güte der mit ihm angestellten Beobachtungen in hohem Mafse beeinträchtigt. Seinem Hauptzweck aber, dem staunenden Auge zahlreicher Besucher die Wunder des Himmels aufzudecken, wird das Fernrohr in vollstem Umfange gerecht, und wohl mancher Leser erinnert sich mit Vergnügen der Augenblicke, als er die Welt des Jupiter, die Sichel der Venus oder den ringumgebenen Saturn im Urania-Zwölfzöller betrachtete.

Apparat zur Darstellung der Verschiebung von Spektrallinien bewegter Lichtquellen im Laboratorium.

Nach dem Doppler-Fizeauschen Prinzip erfahren die Linien eines Spektrums, wenn sich die hetreffende Lichtquelle in Bewegung hefindet, eine Verschiehung in ihrer Stellung zum Gesamtspektrum gegenüher ihrer Lage, wenn dieselbe Lichtquelle ruht. Bewegt sich die Lichtquelle auf den Beohachter zu, so rücken die Linien dem violetten, im anderen Falle rücken sie dem roten Ende näher. Diese theoretischen Deduktionen haben in der Untersuchung der Geschwindigkeiten von Himmelskörpern vielfach praktische Anwendung gefunden. Manche derartigen spektroskopisch-astronomischen Untersuchungen haben aher auch umgekehrt den praktischen Beweis für die Richtigkeit jener Annahmen und theoretischen Üherlegungen erhracht.



Nichtsdestoweniger wäre es von grofsem Interesse, wenn es gelänge, auch im Laboratorium das Prinzip prüfen und entsprechende Effekte hervorrufen zu können, wie die kosmischen Geschwindigkeiten solche zur Erscheinung hringen. Die kleinste kosmische Geschwindigkeit, die hisher in obiger Weise spektroskopisch ermittelt ist, ist die der Rotation einzelner Teile der Sonnenoberfläche; sie heträgt 600 Meter pro Sekunde.

Der russiche Astronom A. Belopolsky hat nun in den „Memorie della Società Degli Spettroscopisti Italiani“ eine Idee veröffentlicht, die zu dem gewünschten Ziele führen soll. Er geht von einem Lehrsatz der Undulationstheorie aus, nach dem die Wellenlänge eines Lichtstrahls bei Spiegelung desselhen an hewegten Spiegeln eine Änderung erfährt. Und zwar ist letztere von der Geschwindigkeit der Spiegel, sowie der Richtung des Einfalls- und Ausfallswinkels abhängig. Läfst man das Licht möglichst senkrecht auf die Spiegel fallen, so kann man die Änderung der Wellenlänge — und diese will

man ja messen — beliebig vergröfsern, wenn man die Zahl der Spiegel vergröfsert. Belopolsky denkt nun das Ziel in folgender Weise zu erreichen. Zwei Cylinder (siehe Figur) sollen um parallele Achsen schnell in entgegengesetzter Richtung rotieren. Auf ihrer Oberfläche sollen eine Anzahl Spiegel so angebracht sein, dafs, wenn Licht von einem Heliostaten auf den Spiegel a des ersten Cylinders fällt, dasselbe von diesem auf den Spiegel d des zweiten Systems, von letzterem nach b auf den ersten Cylinder und so fort reflektiert wird, bis es zuletzt auf den Spalt des Spektroskops fällt. Belopolsky will nun die beiden Spiegelsysteme sich erst gegen einander bewegen, d. h. die Cylinder in der in der Figur angedeuteten Richtung rotieren lassen, so dafs die Linien im Spektrum sich nach dem violetten Ende verschieben müssen. Ist dabei eine Hälfte des Spaltes verdeckt, und wird das Spektrum so photographiert, nachher aber auf derselben Platte bei Benutzung der andern Hälfte des Spaltes, indem sich beide Systeme von einander fort bewegen, so erhält man auf der Platte die doppelte Verschiebung.

Hoffentlich gelingt es Belopolsky, seine Idee praktisch auszuführen. Grofse Schwierigkeiten werden sich allerdings darbieten, da auch bei seiner Methode sehr grofse Geschwindigkeiten erzielt werden müssen, bei denen eine Stabilität des Apparats sich nur schwer erreichen läfst. St.

Neues von der Venus. Durch Vermittelung der astronomischen Centralstelle in Kiel wurde bekannt gegeben, dafs Herr Leo Brenner auf der Manora- (Privat-) Sternwarte in Lussinpiccolo mit einem vorzüglichen 6″-Refraktor nahe dem Südhorn der Venussichel eine auffällige Einbuchtung seit dem 4. Juni andauernd wahrnehmen konnte. In der Regel verschwand dieselbe gegen 4^h Nachmittags; dagegen blieb meist bis gegen 8^h Abends eine streifenartige Verlängerung sichtbar. Mit einer früheren (1884) unabhängigen Beobachtung von Stanley Williams zusammen gehalten, dürfte diese Wahrnehmung die Vermutung, dafs es sich um ein wirkliches Oberflächengebilde handelt, bis zu einem gewissen Grade gerechtfertigt erscheinen lassen. Wir werden auf den Gegenstand noch zurückkommen, benutzen aber die Gelegenheit, um unsere Leser von einer brieflichen Mitteilung des Herrn Prof. Schiaparelli an den Herausgeber dieser Zeitschrift in Kenntnis zu setzen, der zufolge der berühmte Marsforscher auf Grund sorgfältiger, längere Zeit fortgesetzter Venusbeobachtungen endgiltig die Rotationsdauer dieses Planeten zu 224,8 Tagen ermittelt hat. G. W.

Bibliographisches

Verzeichnis der vom 1. Februar 1895 bis 1. August 1895 der Redaktion zur Besprechung eingesandten Bücher.

Anding, E., Beziehungen zwischen den Methoden von Bessel und Argelander zur Bestimmung des Sonnenapex. München, 1895. E. Straub.

Annales de l'Observatoire de Nice. J. Perrotin, Tome IV: Application des Méthodes d'Interpolation à la Détermination des Inégalités du premier Ordre des Elements de Vesta produites par l'Action de Jupiter. — Tome V: Météorologie. Paris, Gauthier-Villars et Fils, 1895.

Annual Report of the Board of Regents of the Smithsonian Institution showing the Operations, Expenditures and Condition of the Institution to July 1892. Washington, 1893. Government Printing Office.

Annual Report of the Board of Regents of the Smithsonian Institution. July 1893. Washington, 1894. Government Printing Office.

Astronomische Mitteilungen von der Königlichen Sternwarte zu Göttingen: W. Schur, Die Oerter der helleren Sterne der Praesepe. Göttingen, 1895. Dietrichsche Univ.-Buchdruckerei.

Augustin, Fr., Resultate der meteorologischen Beobachtungen auf der „Petřinwarte" in Prag. Prag, 1894. Řivnáč.

Bebber, W. J. van, Hygienische Meteorologie für Ärzte und Naturforscher. Mit 42 Abbildungen. Stuttgart, 1895. F. Enke.

Beyrich, K., Das System der Übergewalt oder das analytisch-synthetische Prinzip der Natur. Mit 7 Figuren. Berlin, 1895. R. Oppenheim.

Bulletin de la Société astronomique de France. Huitième Année 1894. Paris, 1894. Au Siège de la Société.

Eder, J. M., Jahrbuch für Photographie und Reproduktionstechnik für das Jahr 1895. Neunter Jahrgang. Mit 162 Holzschnitten und Zinkotypien im Texte und 25 artistischen Tafeln. Halle a. S., 1895. W. Knapp.

Faura y Algué, La meteorología en la exposición colombina de Chicago (1893). Barcelona, 1894. Henrich y Compania en comandita.

Figle en Onnen, Vulkanische Verschijnselen en Aardbevingen in den O. J. Archipel. Waargenomen gedurende het Jaar 1893. Batavie, 1895. G. Kolff & Co.

Fricks (Dr. J.), Physikalische Technik, speziell Anleitung zur Ausführung physikalischer Demonstrationen und zur Herstellung von physikalischen Demonstrations-Apparaten mit möglichst einfachen Mitteln. Sechste umgearbeitete und vermehrte Auflage von O. Lehmann. 2. Band mit 1016 eingedruckten Holzstichen und 3 Tafeln. Braunschweig, 1895. F. Vieweg & Sohn.

Frölich, O., Über Isolations- und Fehlerbestimmungen an elektrischen Anlagen. Mit 132 Abbildungen im Text. Halle a. S., 1895. W. Knapp.

Gautier, R., Le service chronométrique à l'Observatoire de Genève. Genève, 1894. Aubert-Schuchardt.

Geistbeck, A., Eine Gasse für die Anschauung im Geographie-Unterrichte. München 1894. Ackermann.

Gruson, H., Im Reiche des Lichtes. Sonnen, Zodiakallichts, Kometen, Dämmerungslicht-Pyramiden nach den ältesten ägyptischen Quellen. Zweite gänzlich umgearbeitete Auflage. Mit 57 Figuren und 8 Tafeln. Braunschweig. G. Westermann.

Harknefs, W., On the Magnitude of the solar system. Salem, Mass. 1894. Aylward.

Hartenstein, (Beilage znm V. Jahresbericht der Städtischen Realschule zu Dresden-Johannstadt.) Notizen über Wilhelm Gotthelf Lohrmann, einen Dresdner Geodäten, Meteorologen und Astronomen. Dresden, Druck von A. Hille, 1895.

Hegyfoky, J., Über die Windrichtung in den Ländern der ungarischen Krone nebst einem Anhang über Barometerstand nnd Regen. Mit 80 Figuren und 5 Karten. Budapest, 1894. Verlag der K. U. Naturwiss. Gesellschaft.

Hertzka, A., Die Photographie. Ein Handbuch für Fach- und Amateurphotographen. Mit 94 Figuren im Text und 3 Lichtdrucktafeln. Berlin 1895. R. Oppenheim.

Hildebrand Hildebrandson, Bulletin mensuel de l'Observatoire météorologique de l'Université d'Upsal. Vol. XXVI. Année 1894. Upsal, 1894/95. E. Berling.

Holzmüller, G., Methodisches Lehrbuch der Elementar-Mathematik. Teil III. Mit 60 Figuren im Text. Leipzig, 1895. B. G. Teubner.

Hrabak, J., Praktische Hilfstabellen für logarithmische und andere Zahlenrechnungen. Dritte abgekürzte Ausgabe. Leipzig, 1895. B. G. Teubner.

Keeler, J. E., On a Lens for adapting a visually corrected refracting Telescope to photographic Observations with the Spectroscope. Chicago 1895. The University of Chicago Press.

Keeler, J. E., A spectroscopic Proof of the meteoric Condition of Saturn's Ring. Chicago, 1895. The University of Chicago Press.

Kolbe, B., Einführung in die Elektrizitätslehre. II. Dynamische Elektrizität. Mit 75 in den Text gedruckten Holzschnitten. Berlin, 1895. J. Springer.

Lancaster, A., La Pluie en Belgique. Bruxelles, 1894. F. Hayez.

Lancaster, A., Le Climat de la Belgique en 1894. Bruxelles, 1895. F. Hayez.

Miethe, A., Lehrbuch der praktischen Photographie. Mit vielen Abbildungen. Heft 1—5. Halle a. S., 1895. W. Knapp.

Mitteilungen der Hamburger Sternwarte. No. 1: G. Rümker, Positionsbestimmungen von Nebelflecken und Sternhaufen. No. 2: C. Stechert, Bahnbestimmung des Planeten (258) Tyche. Hamburg, 1895. L. Gräfe & Sillem.

Pfeil, L. von, Die Lufthülle der Erde, der Planeten und der Sonne. Zweite vermehrte Auflage. Berlin, 1895. F. Dümmler.

Pisko, J., Skanderbeg. Historische Studie. Wien, 1894. Frick.

Poincaré, H., Les Méthodes nouvelles de la Mécanique céleste, Tome II. Paris, 1895. Gauthier-Villars et Fils.

Prinz, W., Les Mesures topographiques Lunaires relevées sur les Photographies. Extrait des Bull. de l'Acad. roy. de Belgique.

Romberg und Seyboth, Resultate aus den Zonenbeobachtungen am Meridian-

kreise der Moskauer Sternwarte während der Jahre 1858—1869. I. Zone. $0^\circ - + 4^\circ$. St. Petersburg. Leipzig, Vefs Sortiment.

Schollmeyer, G., Die Wunder des Lichts. Mit 43 Abbildungen. Leipzig, 1895. L. Heuser.

Scheep, P., Die Sekundär-Elemente. I. Teil: Die Theorie des Bleisammlers und Construktion von Planté-Batterien. Mit 16 Kurven und 32 Figuren. Halle a. S., 1895. A. Hartleben.

Schweiger-Lerchenfeld, A. v., Die Donau als Völkerweg, Schffahrtsstrafse und Reiseroute. Mit 300 Abbildungen und Karten. Lieferung 1—10. Wien, 1895. A. Hartleben.

Sonnblick-Verein, Dritter Jahresbericht. Für das Jahr 1894. Mit 3 Tafeln in Lichtdruck. Wien, 1895. Selbstverlag des Vereins.

Tarcero, C., Observatorie Meteorologico del Colegio de la Compañía de Jesús en la Guardia. Tuy, 1894. Tipografía Gallega.

Teslas Untersuchungen über Mehrphasenströme und über Wechselströme hoher Spannung und Frequenz. Mit besonderer Berücksichtigung seiner Arbeiten auf den Gebieten der Mehrphasenstrommotoren und der Hochspannungsbeleuchtung, zusammengestellt von Th. C. Martin. Autorisierte deutsche Ausgabe von H. Maser. Mit 313 Abbildungen. Halle a. S., 1895. W. Knapp.

Traeger, E., Im Banne der Nordsee. Kiel, 1895. H. Eckard.

Valentiner, W., Handwörterbuch der Astronomie. Mit Abbildungen. Erste Lieferung. Breslau, 1895. E. Trewendt.

Veröffentlichungen des Kgl. Preufs. Meteorologischen Instituts. Ergebnisse der Magnetischen Beobachtungen in Potsdam in den Jahren 1890 u. 1891. Mit einem Titelbild, 5 Abbildungen im Text und 10 Tafeln. Berlin, 1894. A. Asher & Co.

Washington Observations, 1889. — Apendix I. Magnetic Observations made at the United States Naval Observatory during the year 1892 by S. J. Brown. Washington, 1893. Government Printing Office.

Washington Observations, 1889. Meteorological Observations and Results. United States Naval Observatory 1889. Washington, 1893. Government Printing Office.

Wiesengrund, B, Die Elektrizität, ihre Erzeugung, praktische Verwendung und Messung. Mit 44 Abbildungen. Frankfurt a. M, 1895. H. Bechhold.

Wilde, H., On the Evidence afforded by Bodes Law of a permanent Contraction of the Radii Vectores of the planetary Orbits. Manchester, 1895.

Wilde, H., On the multiple Proportions of the atomic Weights of elementary Substances in relation to the unit of Hydrogen. Manchester, 1895.

Wildermann, Jahrbuch der Naturwissenschaften 1894—1895. Freiburg im Breisgau, 1895. Herderscher Verlag.

Willkomm, M, Bilderatlas des Pflanzenreichs 1.—3. Lieferung. Efslingen. J. F. Schreiber.

Wolf, R., Taschenbuch für Mathematik, Physik, Geodäsie und Astronomie. Lieferung 1. — Zürich, 1895. Schulthefs.

Zenker, W., Streiflichter auf eine neue Weltanschauung. Braunschweig, 1895. C. A. Schwetschke & Sohn.

Sprechsaal.

Herrn **Prof. K. F., Budapest.** — Die uns freundlichst übersandte Arbeit aus Exners Repert. Bd. 24 unterscheidet sich in ihren Zielen wesentlich von denen, die See in seiner Dissertation sich stellte, und die er u. a. auch Sid.

Mess. Bd. X, S. 65 f. und 179 f. dargelegt hat. Die von Ihnen erlangten Resultate sind dagegen bereits von G. H. Darwin durch eine strenge mathematische Analyse erlangt worden, wie Sie, wenn Ihnen die Originalarbeiten nicht zugänglich sind, z. B. auch in Himmel und Erde, Bd. V, S. 473 ff., oder in der Dissertation unseres Dr. Schwahn: „Über Änderungen der Lage der Achse der Erde etc." Berlin 1887, S. 50 nachlesen könnn. Darwin gebührt offenbar die Priorität, obgleich wir gern anerkennen, dafs der von Ihnen angegebene Weg sich durch seine Einfachheit und Leichtigkeit vor den schwierigen Darwinschen Untersuchungen auszeichnet. Es war uns sehr interessant, dafs die von Ihnen gefundenen Sätze:

1. „Wenn die Planeten einmal auch weit näher zur Sonne gestanden sind, dann können sie durch die Fluten, die sie auf der Sonne erregt haben, oder durch die Fluten, welche die Sonne auf ihnen erregt hat, in ihre gegenwärtigen grofsen Abstände herausgerückt worden sein.
2. Wenn die Planetenbahnen einmal auch sehr von der Ebene der Sonnenrotation abweichende Bahnebenen besessen haben, so können diese durch die Fluten, welche sie auf der Sonne erzeugt haben, dem Sonnenäquator genähert worden sein.
3. Die gegenwärtige Gesetzmäfsigkeit in den Intervallen der Planetenbahnen von Merkur bis Neptun kann durch die Scheinabstofsung der Bahnen, welche aus den Reaktionen der Fluten resultiert, welche sie auf einander geschaffen haben, herbeigeführt worden sein.
4. Wenn es Planeten mit verkehrter Rotationsrichtung gegeben hat, dann können dieselben infolge der Scheinanziehung, welche ihre Bahnen durch die Bahnen benachbarter, positiv rotierender Planeten erlitten haben, von jenen absorbiert worden sein."

eines so elementaren, durchsichtigen Beweises fähig sind.

See hat sich, wie gesagt, eine ganz andere Frage vorgelegt. Es handelt sich bei ihm nicht mehr darum, die Entfernung des Flutträgers vom Fluterzeuger zu erklären, sondern den eigenthümlichen Verhältnissen, wie sie in den Doppelwelten herrschen, auf die Spur zu kommen. Da ist einerseits die enorme Gröfse der Exzentrizität in den meisten Bahnen auffallend, welche im Mittel aus fünfzig Bahnen fast $^1/_2$ beträgt, während sie für die grofsen Planeten des Sonnensystems nur $^1/_{23}$ ist. Im Fall der nahen Doppelsterne, deren Entdeckung wir der Spektralforschung verdanken, ist es bisher nicht gelungen, eine gröfsere Exzentrizität zu finden. Wir müssen also annehmen, dafs erst im Laufe gröfserer Entfernung durch die Flutreibung ein Anwachsen der Excentrizität eintritt. Andererseits hat sich für die meisten Doppelsterne ergeben, dafs ihre Komponenten unter einander nicht sehr verschieden an Gröfse und Masse sind, während unter den Körpern des Sonnensystems einer an Masse bedeutend überwiegend ist, die andern hingegen nur ganz geringe Bruchteile von der Sonnenmasse ausmachen. Das System Erde-Mond scheint etwa zwischen diesen Verhältnissen die Mitte zu halten, da der Erdmond $^1/_{80}$ von der Erdmasse besitzt. Diese eigentümliche Sachlage ist es, welche eine Erklärung erheischt. See geht bei seiner Untersuchung von der Betrachtung der Gleichgewichtsfiguren aus, welche rotierende flüssige Körper annehmen. Diese sind von G. H. Darwin und von Poincaré jetzt sehr genau untersucht worden. Nimmt man an, dafs die Flüssigkeiten nahezu von homogener Beschaffenheit sind, so ergeben sich aus dieser Betrachtung allerdings Schlüsse, welche die Bildung der Doppelsternwelten eher erklären als die des Planetensystems. Es schnüren sich von der in Drehung begriffenen Masse durch die Flutreibung sicher Bruchteile ab, die bedeutend gröfser sind, als wir sie im Sonnensystem sehen. Will man auch dieses in ähnlicher Weise sich entstanden denken, so kann es nur unter Zugrundelegung eines nicht mehr homogenen, aber doch aus homogenen Schichten gebildeten Rotationskörpers geschehen. Von einem solchen kann sich eine viel kleinere Masse durch die Flutreibung abgelöst haben. Aber wahrscheinlich ist das nicht, und die Kant-Laplacesche Theorie, welche die Planeten als aus dem Sonnenleibe gebildet ansieht, verliert damit auch an Wahrscheinlichkeit. Sm.

Verlag von Hermann Paetel in Berlin. — Druck von Wilhelm Gronau's Buchdruckerei in Berlin.
Für die Redaction verantwortlich: Dr. M. Wilhelm Meyer in Berlin.